

3





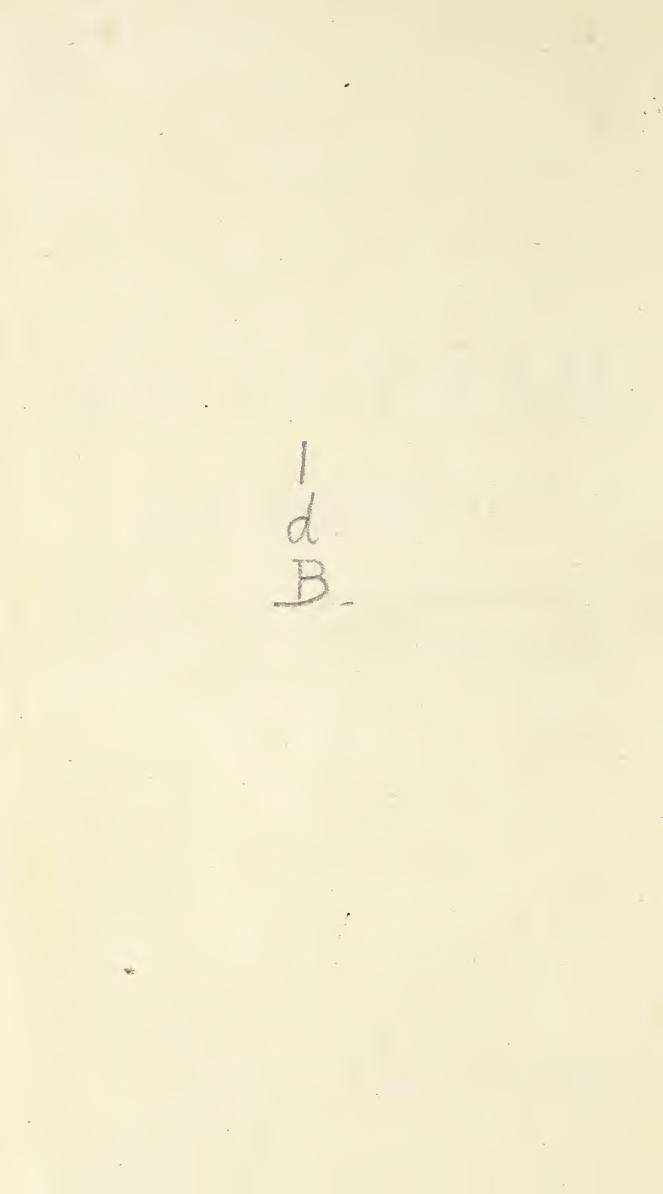




HI SICIRE

NATURELLE.

Tom. IX.



HISTOIRE

NATURELLE,

GÉNÉRALE

ET PARTICULIERE,

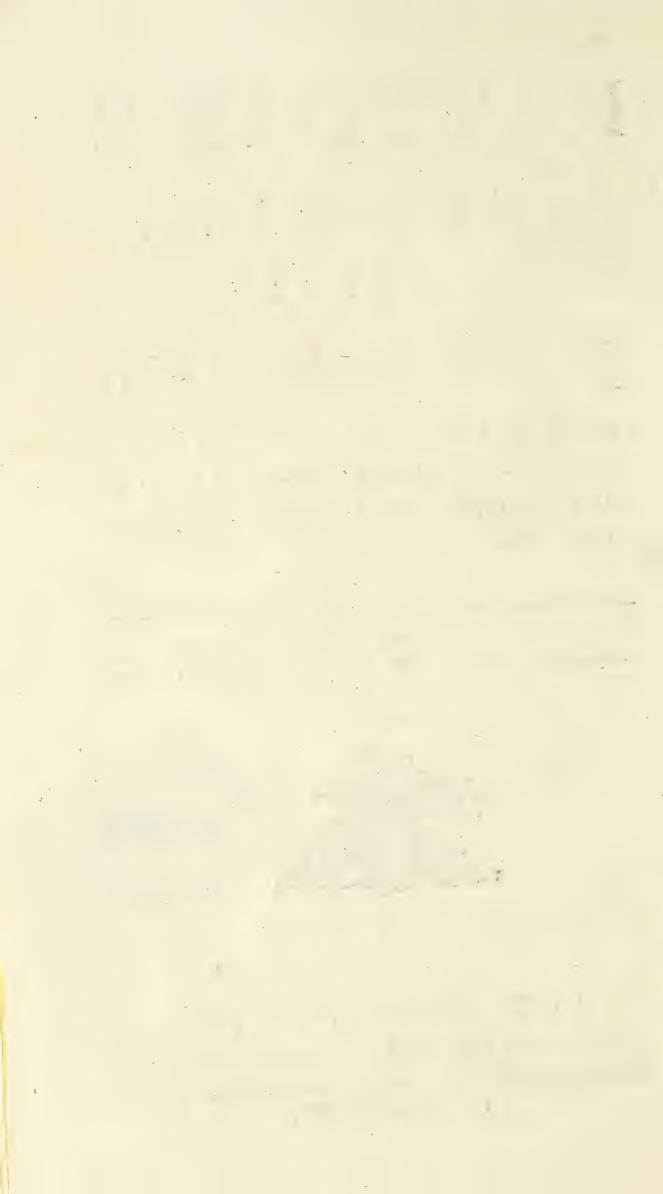
PAR M. LE COMTE DE BUFFON, INTEN-DANT DU JARDIN DU ROI, DE L'ACADÉ-MIE FRANÇOISE ET DE CELLE DES SCIEN-GES, &CC.

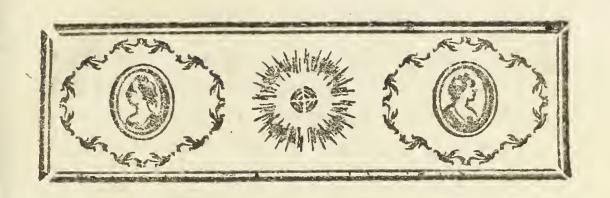
Tome IX.



AUX DEUX-PONTS, CHEZ SANSON & COMPAGNIE:

M. DCC. LXXXV.





HISTOIRE

NATURELLE

PARTIE EXPÉRIMENTALE.

TREIZIEME MEMOIRE.

Recherches de la cause de l'excentricité des couches ligneuses qu'on apperçoit quand on coupe horizontalement le tronc d'un arbre; de l'inégalité d'épaisseur & du dissérent nombre de ces couches, tant dans le bois formé que dans l'aubier.

Par MM. DUHAMEL & DE BUFFON.

On ne peut travailler plus utilement pour la Physique qu'en constatant des faits douteux; & en établissant la vraie originé de ceux qu'on attribuoit sans sondement à des causes imaginaires ou insussantes. C'est

A 3

dans cette vue que nous avons entrepris, M de Buffon & moi, plusieurs recherches d'A-griculture; que nous avons, par exemple, fait des observations & des expériences sur l'accroissement & l'entretien des arbres, sur leurs maladies & sur leurs défauts, sur les plantations & sur le rétablissement des forêts, &c. Nous commençons à rendre compte à l'Académie du succès de ce travail, par l'examen d'un fait dont presque tous les auteurs d'Agriculture sont mention, mais qui n'a été (nous n'hésitons pas de le dire) qu'entrevu, & qu'on a pour cette raison attribué à des causes qui sont bien éloignées de la vérité.

Tout le monde sait que, quand on coupe horizontalement le tronc d'un chêne, par exemple, on apperçoit dans le cœur & dans l'aubier des cercles ligneux qui l'enveloppent; ces cercles sont séparés les uns des autres par d'autres cercles ligneux d'une substance plus rare; & ce sont ces derniers qui distinguent & séparent la crûe de chaque année: il est naturel de penser que sans des accidens particuliers, ils devroient être tous à-peu-près d'égale épaisseur, & égale-

ment éloignés du centre.

Il en est cependant tout autrement, & la plupart des auteurs d'Agriculture, qui ont reconnu cette différence, l'ont attribuée à différentes causes, & en ont tiré diverses conséquences; les uns, par exemple, veulent qu'on observe avec soin la situation des jeunes arbres dans les pépinieres, pour les orienter dans la place qu'on leur destine, ce que les Jardiniers appellent planter à la

bre, qui étoit opposé au Soleil dans la pépiniere, souffre immanquablement de son

action lorsqu'il y est exposé.

D'autres veulent que les cercles ligneux de tous les arbres soient excentriques, & toujours plus éloignés du centre ou de l'axe du tronc de l'arbre du côté du midi que du côté du nord, ce qu'ils proposent aux voyageurs qui seroient égarés dans les sorêts, comme un moyen assuré de s'orienter & de retrouver leur route.

Nous avons cru devoir nous assurer par nous-mêmes de ces deux faits, & d'abord pour reconnoître si les arbres transplantés souffrent lorsqu'ils se trouvent à une situa-tion contraire à celle qu'ils avoient dans la pépiniere, nous avons choisi cinquante ormes qui avoient été élevés dans une vigne & non pas dans une pépiniere touffue, afin d'a-voir des sujets dont l'exposition sût bien décidée. J'ai fait, à une même hauteur, élever tous ces arbres, dont le tronc avoit douze à treize pouces de circonférence, & avant de les arracher, j'ai marqué d'une petite entaille le côté exposé au midi, ensuite je les ai fait planter sur deux lignes, observant de les mettre alternativement, un dans la situation où il avoit été élevé, & l'autre dans une situation contraire; en sorte que j'ai eu vingt-cinq arbres orientés comme dans la vigne, à comparer avec vingt-cinq autres qui étoient dans une situation toute opposée : en les plantant ainsi alternativement, j'ai évité tous les soupçons qui au-

A 4

roient pu naître des veines de terre, dont la qualité change quelque sois tout d'un coup. Mes arbres sont prêts à faire leur troisième pousse, je les ai bien examinés, il ne me paroît pas qu'il y ait aucune différence entre les uns & les autres; il est probable qu'il n'y en aura pas dans la suite: car si le changement d'exposition doit produire quelque chose, ce ne peut être que dans les premieres années, & jusqu'à ce que les arbres se soient accoutumés aux impressions du soleil & du vent, qu'on prétend être capables de produire un effet sensible sur ces jeunes su-

ets.

Nous ne déciderons cependant pas que cette attention est superflue dans tous les cas, car nous voyons dans les terres lége-res, les pêchers & les abricotiers de haute tige plantés en espalier au midi, se dessécher entiérement du côté du soleil, & ne subsister que par le côté du mur. Il semble donc que dans les pays chauds, sur le penchant des montagnes, au midi, le soleil peut produire un effet sensible sur la partie de l'écorce qui lui est exposée; mais mon expérience décide incontestablement que dans notre climat & dans les situations ordinaires, il est inutile d'orienter les arbres qu'on transplante; c'est toujours une attention de moins qui ne laisseroit pas que de gêner lorsqu'on plante des arbres en allignement; car pour peu que le tronc des arbres soit un peu courbe, ils font une grande difformité quand on n'est pas le maître de mettre la courbura dans le sens de l'alignement.

A l'égard de l'excentricité des couches ligneuses vers le midi, nous avons remarqué que les gens les plus au fait de l'exploitation des forêts, ne sont point d'accord sur ce point. Tous, à la vérité conviennent de l'excentricité des couches annuelles; mais les uns prétendent que ces couches sont plus épaisses du côté du nord, parce que, disentils, le soleil dessèche le côté du midi; & ils appuient leur sentiment sur le prompt accroissement des arbres des pays septentrionaux, qui viennent plus vîte & grossissent davantage que ceux des pays méridionaux.

D'autres, au contraire, & c'est le plus grand nombre, prétendent avoir observé que les couches sont plus épaisses du côté du midi; & pour ajouter à leur observation un raisonnement physique, ils disent que le soleil étant le principal moteur de la sève, il doit la déterminer à passer avec plus d'abondance dans la partie où il a le plus d'action, pendant que les pluies qui viennent souvent du vent du midi, humectent l'écorce, la nourrissent, ou du moins préviennent le desséchement que la chaleur du soleil auroit pu

causer.

Voilà donc des sujets de doute entre ceuxlà même qui sont dans l'usage actuel d'exploiter des bois, & on ne doit pas s'en étonner; car les différentes circonstances produisent des variétés considérables dans l'accroissement des couches ligneuses. Nous allons le prouver par plusieurs expériences; mais avant que de les rapporter, il est bon d'avertir que nous distinguons ici les chênes d'abord en deux espèces, savoir: ceux qui portent des glands à longs pédicules, & ceux dont les glands sont presque collés à la branche. Chacune de ces espèces en donne trois autres, savoir: les chênes qui portent de très gros glands, ceux dont les glands sont de médiocre grosseur, & ensin ceux dont les glands sont très petits. Cette division, qui seroit grossière & imparsaite pour un Botaniste, sussit aux sorestiers; & nous l'avons adoptée parce que nous avons cru appercevoir quelque dissèrence dans la qualité du bois de ces espèces, & que d'ailleurs il se trouve dans nos forêts un très grand nombre d'espèces dissérentes de chênes dont le bois est absolument semblable, auxquelles par conséquent nous n'avons pas eu d'égard.

Expérience premiere.

LE 27 mars 1734, pour nous assurer si les arbres croissent du côté du midi plus que du côté du nord, M. de Busson a fait couper un chêne à gros gland, âgé d'environ soixante ans, à un bon pied & demi au-dessus de la surface du terrein, c'est-à-dire, dans l'endroit où la tige commence à se bien arrondir, car les racines causent toujours un élargissement au pied des arbres : celui-ci étoit situé dans une lissere découverte à l'orient, mais un peu couverte au nord d'un côté, & de l'autre au midi. Il a fait saire la coupe le plus horizontalement qu'il a été possible; & ayant mis la pointe d'un compas dans le centre des cercles annuels, il a reconnu qu'il coïnci-

doit avec celui de la circonférence de l'arbre, & qu'ainsi tous les côtés avoient également grossi; mais ayant fait couper ce même arbre à vingt pieds plus haut, le côté du nord étoit plus épais que celui du midi; il a remarqué qu'il y avoit une grosse branche du côté du nord, un peu au-dessous des vingt pieds.

EXPÉRIENCE II.

Le même jour, il a fait couper de la même façon, à un pied & demi au-dessus de terre, un chêne à petits glands, âgé d'environ quatre-vingts ans, situé comme le précédent; il avoit plus grossi du côté du midique du côté du nord. Il a observé qu'il y avoit au-dedans de l'arbre un nœud fort serré du côté du nord qui venoit des racines.

EXPÉRIENCE III.

Le même jour, il a fait couper de même un chêne à gland de médiocre grosseur, âgé de soixante ans, dans une lissere exposée au midi; le côté du midi étoit plus fort que celui du nord, mais il l'étoit beaucoup moins que celui du levant. Il a fait souiller au pied de l'arbre, & il a vu que la plus grosse racine étoit du côté du levant; il a ensuite fait couper cet arbre à deux pieds plus haut, c'est-à-dire, à près de quatre pieds de terre en tout, & à cette hauteur le côté du nord étoit plus épais que tous les autres.

Expérience IV.

Le même jour, il a fait couper à la même hauteur un chêne à gros glands, âgé d'environ soixante ans, dans une lisiere exposée au levant, & il a trouvé qu'il avoit également grossi de tous côtés; mais à un pied & demi plus haut, c'est-à-dire, à trois pieds au-dessus de la terre, le côté du midiétoit un peu plus épais que celui du nord.

Expérience V.

Un autre chêne à gros glands, âgé d'environ trente-cinq ans, d'une lissere exposee au levant, avoit grossi d'un tiers de plus du côté du midi que du côté du nord, à un pied au dessus de terre; mais à un pied plus haut, cette inégalité diminuoit déjà, & à un pied plus haut il avoit également grossi de tous côtés: cependant en le faisant encore couper plus haut, le côté du midi étoit un tant soit peu plus fort.

Expérience VI.

Un autre chêne à gros glands, âgé de trente-cinq ans, d'une lissere exposée au midi, coupé à trois pieds au-dessus de terre, étoit un peu plus fort au midi qu'au nord mais bien plus fort du côté du levant que d'aucun autre côté.

Partie expérimentale. Expérience VII.

Un autre chêne de même âge & mêmes glands, situé au milieu des bois, étoit également crû du côté du midi & du côté du nord, & plus du côté du levant que du côté du couchant.

EXPÉRIENCE VIII.

LE 29 mars 1734 il a continué ces épreuves, & il a fait couper à un pied & demi au-dessus de terre, un chêne à gros glands, d'une très belle venue, âgé de quarante ans, dans une lisiere exposée au midi; il avoit grossi du côté du nord beaucoup plus que d'aucun autre côté; celui du midi étoit même le plus soible de tous. Ayant fait souiller au pied de l'arbre, il a trouvé que la plus grosse racine étoit du côté du nord.

Expérience IX.

Un autre chêne de même espèce, même âge & à la même position, coupé à la même hauteur d'un pied & demi au-dessus de la surface du terrein, avoit grossi du côté du midi plus que du côté du nord. Il a fait souiller au pied, & il a trouvé qu'il y avoit une grosse racine du côté du midi, & qu'il n'y en paroissoit point du côté du nord.

EXPÉRIENCE X.

Un autre chêne de même espèce; mais âgé de soixante ans & absolument isolé, avoit

plus grossi du côté du nord que d'aucun autre côté. En fouillant, il a trouvé que la plus grosse racine étoit du côté du nord.

Je pourrois joindre à ces observations beaucoup d'autres pareilles que M. de Buffon a fait exécuter en Bourgogne, de même qu'un grand nombre que j'ai faites dans la forêt d'Orléans, qui se montent à l'examen de plus de quarante arbres, mais dont il m'a paru inutile de donner le détail. Il suffit de dire qu'elles décident toutes que l'aspect du midi ou du nord n'est point du tout la cause de l'excentricité des couches ligneuses, mais qu'elle ne doit s'attribuer qu'à la position des racines & des branches, de sorte que les couches ligneuses sont toujours plus épaisses du côté où il y a plus de racines ou de plus vigoureuses. Il ne faut cependant pas manquer de rapporter une expérience que M. de Buffon a faite, & qui est absolument décisive.

Il choisit ce même jour, 29 Mars, un chêne isolé, auquel il avoit remarqué quatre racines à-peu-près égales & disposées assez régulièrement, en sorte que chacune répondoit à très peu près à un des quatre points cardinaux, & l'ayant fait couper à un pied & demi au-dessus de la surface du terrein, il trouva, comme il le soupçonnoit, que le centre des couches ligneuses coïncidoit avec celui de la circonférence de l'arbre, & que par conséquent il avoit grossi de tous côtes également.

Ce qui nous a pleinement convaincu que la vraie cause de l'excentricité des couches ligneuses est la position des racines, & quelquesois des branches, & que si l'aspect du midi ou du nord, &c. inslue sur les arbres pour les faire grossir inégalement, ce ne peut être que d'une maniere insensible, puisque dans tous ces arbres, tantôt c'étoit les couches ligneuses du côté du midi qui étoient les plus épaisses, & tantôt celles du côté du nord ou de tout autre côté; & que, quand nous avons coupé des troncs d'arbres à dissérentes hauteurs, nous avons trouvé les couches ligneuses, tantôt plus épaisses d'un côté, tantôt d'un autre.

Cette derniere observation m'a engagé à faire sendre plusieurs corps d'arbres par le milieu. Dans quelques-uns, le cœur suivoit à-peu-près en ligne droite l'axe du tronc; mais dans le plus grand nombre, & dans les bois même les plus parfaits & de la meil-leure sente, il faisoit des inflexions en sorme de zigzag; outre cela, dans le centre de presque tous les arbres, j'ai remarqué aussibien que M. de Busson, que dans une épaisfeur d'un pouce, ou un pouce & demi vers le centre, il y avoit plusieurs petits nœuds, en sorte que le bois ne s'est trouvé bien franc qu'au-delà de cette petite épaisseur.

franc qu'au-delà de cette petite épaisseur.

Ces nœuds viennent sans doute de l'éruption des branches que le chêne pousse en
quantité dans sa jeunesse, qui venant à périr, se recouvrent avec le temps, & forment ces petits nœuds auxquels on doit attribuer en partie cette direction irréguliere
du cœur qui n'est pas naturelle aux arbres.
Elle peut venir aussi de ce qu'ils ont perdu

dans leur jeunesse leur slèche ou montant principal par la gelée, l'abroutissement du bétail, la force du vent ou de quelque autre accident; car ils sont alors obligés de nourrir des branches latérales pour en former leurs tiges, & le cœur de ces branches ne répondant pas à celui du tronc, il s'y fait un changement de direction. Il est vrai que peu à-peu ces branches se redressent; mais il reste toujours une instexion dans le cœur de ces arbres

Nous n'avons donc pas apperçu que l'exposition produisît rien de sensible sur l'épaisseur des couches ligneuses; & nous croyons que quand on en remarque plus d'un côté que d'un autre, elle vient presque toujours de l'insertion des racines, ou de l'éruption de quelques branches, soit que ces branches existent actuellement, ou qu'ayant péri, leur place soit recouverte. Les plaies cicatrisées, la gélivure, le double aubier, dans un même arbre, peuvent encore produire cette augmentation d'épaisseur des couches ligneuses; mais nous la croyons absolument indépendante de l'exposition, ce que nous allons encore prouver par plusieurs observations familieres.

OBSERVATION PREMIERE.

Tout le monde peut avoir remarqué dans les vergers, des arbres qui s'emportent, comme disent les Jardiniers, sur une de leurs branches, c'est-à-dire, qu'ils poussent sur cette branche avec vigueur, pendant

que les autres restent chétives & languisfantes. Si l'on souille au pied de ces arbres pour examiner leurs racines, on trouvera à-peu-près la même chose qu'au dehors de la terre, c'est-à-dire, que du côté de la branche vigoureuse, il y aura de vigoureuses racines, pendant que celles de l'autre côté seront en mauvais état.

OBSERVATION II.

Qu'un arbre soit planté entre un gazon & une terre façonnée, ordinairement la partie de l'arbre, qui est du côté de la terre labourée, sera plus verte & plus vigoureus que celle qui répond au gazon.

OBSERVATION III.

On voit souvent un arbre perdre subites ment une branche; & si l'on souille au pied on trouve le plus ordinairement la cause de cet accident dans le mauvais état où se trouvent les racines qui répondent à la branche qui a péri.

OBSERVATION IV.

Si on coupe une grosse racine à un arbre pomme on le fait quelquesois pour mettre un arbre à fruit, ou pour l'empêcher de s'emporter sur une branche, on fait l'anguir la partie de l'arbre à laquelle cette racine correspondoit; mais il n'arrive pas toujours que ce soit celle qu'on vouloit affoiblirs,

B:

parce qu'on n'est pas toujours assuré à quelle partie de l'arbre une racine porte sa nourriture, & une même racine la porte souvent à plusieurs branches; nous en allons dire quelque chose dans un moment.

OBSERVATION V.

Qu'on fende un arbre, depuis une de ses branches, par son tronc, jusqu'à une de ses racines, on pourra remarquer que les racines, de même que les branches, sont sormées d'un faisceau de sibres, qui sont une continuation des sibres longitudinales du tronc de l'arbre.

Toutes ces observations semblent prouver que le tronc des arbres est composé de dissérens paquets de sibres longitudinales, qui répondent par un bout à une racine, & par l'autre, quelquesois à une, & d'autres sois à plusieurs branches; en sorte que chaque faisceau de sibres paroît recevoir sa nourriture de la racine dont il est une continuation. Suivant cela, quand une racine périt, il s'en devroit suivre le desséchement d'un faisceau de sibres dans la partie du tronc & dans la branche correspondante; mais il faut remarquer:

que languir, & ne meurent pas entière-

ment:

2°. Qu'ayant greffé par le milieu sur un sujet vigoureux une branche d'orme assez forte qui étoit chargée d'autres petites branches, les rameaux qui étoient sur la partie

inférieure de la branche greffée, pousserent quoique plus foiblement que ceux du sujet. Et j'ai vu aux Chartreux de Paris un oranger subsister & grossir en cette situation quatre ou cinq mois sur le sauvageon où il avoit été gressé. Ces expériences prouvent que la nourriture qui est portée à une partie d'un arbre, se communique à toutes les autres, & par conséquent la sève a un mouvement de communication latérale. On peut voir sur cela les expériences de M. Hales; mais ce mouvement latéral ne nuit pas assez au mouvement direct de la sève, pour l'empêcher de se rendre en plus grande abondance à la partie de l'arbre, & au faisceau même des fibres qui correspond à la racine qui la fournit; & c'est ce qui fait qu'elle se distribue principalement à une partie des branches de l'arbre, & qu'on voit ordinairement la partie de l'arbre où répond une racine vigoureuse, prositer plus que tout le reste, comme on le peut remarquer sur les arbres des lisseres des forêts; car leurs meilleures racines étant presque toujours du côté du champ, c'est aussi de ce côté que les couches ligneuses sont communément les plus épaisses.

Ainsi, il paroît par les expériences que nous venons de rapporter, que les couches ligneuses sont plus épaisses dans les endroits de l'arbre où la sève a été portée en plus grande abondance, soit que cela vienne des racines ou des branches, car on sait que les unes & les autres agissent de concert pour

le mouvement de la sève.

C'est cette même abondance de seve qui sait que l'aubier se transforme plutôt en bois; c'est d'elle dont dépend l'épaisseur relative du bois parsait avec l'aubier dans les dissérens terreins & dans les diverses espèces; car l'aubier n'est autre chose qu'un bois imparsait, un bois moins dense, qui a besoin que la sève le traverse, & y dépose des parties sixes pour remplir ses pores & le rendre semblable au bois: la partie de l'aubier dans laquelle la sève passera en plus grande abondance, sera donc celle qui se transformera plus promptement en bois parsait; & cette transformation doit, dans les mêmes espèces, suivre la qualité du terrein.

EXPÉRIENCES.

M. de Buffon a fait scier plusieurs chênes à deux ou trois pieds de terre, & ayant fait polir la coupe avec la plane, voici ce qu'il

a remarqué:

Un chêne âgé de quarante - six ans environ, avoit d'un côté quatorze couches annuelles d'aubier, & du côté opposé il en avoit vingt; cependant les quatorze couches étoient d'un quart plus épaisses que les vingt de l'autre côté.

Un autre chêne, qui paroissoit du même âge, avoit d'un côté seize couches d'aubier, & du côté opposé il en avoit vingt-deux; cependant les seize couches étoient d'un quart plus épaisses que les vingt-deux.

Un autre chêne de même âge avoit d'un côté vingt couches d'aubier, & du côté op-

posé il en avoit vingt-quatre; cependant les vingt couches étoient d'un quart plus épais-

ses que les vingt-quatre.

Un autre chêne de même âge avoit d'un côté dix couches d'aubier, & du côté opposé il en avoit quinze; cependant les dix couches étoient d'un sixième plus épaisses que les quinze.

Un autre chêne de même âge avoit d'un côté quatorze couches d'aubier, & de l'autre vingt-une; cependant les quatorze couches étoient d'une épaisseur presque double de

celles des vingt-une.

Un chêne de même âge avoit d'un côte onze couches d'aubier, & du côté opposé il en avoit dix-sept; cependant les onze couches étoient d'une épaisseur double de celles des dix-sept.

Il a fait de semblables observations sur les trois espèces de chênes qui se trouvent le plus ordinairement dans les sorêts, & il n'y

a point apperçu de différence.

Toutes ces expériences prouvent que l'épaisseur de l'aubier, est d'autant plus grande que le nombre des couches qui le forment est plus petit. Ce fait paroît singulier; l'explication en est cependant aisée. Pour la rendre plus claire, supposons, pour un instant, qu'on ne laisse à un arbre que deux racines, l'une à droite, double de celle qui est à gauche; si on n'a point d'attention à la communication latérale de la sève, le côté droit de l'arbre recevroit une sois autant de nourriture que le côté gauche; les cercles annuels grossiroient donc plus à droite qu'à

gauche, & en même temps la partie droite de l'arbre se transformeroit plus promptement en bois parsait que la partie gauche, parce qu'en se distribuant plus de sève dans la partie droite que dans la gauche, il se déposeroit dans les interstices de l'aubier un plus grand nombre de parties fixes propres à former le bois.

Il nous paroît donc assez bien prouvé que de plusieurs arbres plantés dans les même rerrein, ceux qui croissent plus vîte ont leurs couches ligneuses plus épaisses, & qu'en même temps leur aubier se convertit plutôt en bois que dans les arbres qui croissent lentement. Nous allons maintenant faire voir que les chênes qui sont crûs dans les terreins maigres ont plus d'aubier, par proportion à la quantité de leur bois, que ceux qui sont crûs dans les bons terreins. Effectivement, si l'aubier ne se couvertit en bois parsait qu'à proportion que la sève qui le traverse y dépose des parties sixes, il est clair que l'aubier sera bien plus long-temps à se convertir en bois dans les terreins maigres que dans les bons terreins.

C'est aussi ce que j'ai remarqué en examinant des bois qu'on abattoit dans une vente, dont le bois étoit beaucoup meilleur à une de ses extrémités qu'à l'autre, simplement parce que le terrein y avoit plus de sonds.

de ses extrémités qu'à l'autre, simplement parce que le terrein y avoit plus de sonds.

Les arbres qui étoient venus dans la partie où il y avoit moins de bonne terre, étoient moins gros, leurs couches ligneuses étoient plus minces que dans les autres; ils avoient un plus grand nombre de couches

d'aubier, & même généralement plus d'aubier par proportion à la grosseur de leur bois; je dis par proportion au bois, car si on se contentoit de mesurer avec un compas l'épaisseur de l'aubier dans les deux terreins, on le trouveroit communément bien plus épais dans le bon terrein que dans l'autre.

M. de Buffon a suivi bien plus loin ces observations, car ayant sait abattre dans un terrein sec & graveleux, où les arbres commencent à couronner à trente ans, un grand nombre de chênes à mediocres & petits glands, tous âges de quarante-six ans; il sit aussi abattre autant de chênes de même espèce & du même âge dans un bon terrein, où le bois ne couronne que fort tard. Ces deux terreins sont à une portée de susil l'un de l'autre, à la même exposition, & ils ne dissèrent que par la qualité & la profondeur de la bonne terre, qui dans l'un est de quelques pieds, & dans l'autre de huit à neuf pouces seulement. Nous avons pris avec une règle & un compas les mesures du cœur & d l'aubier de tous ces différens arbres, & après avoir fait une Table de ces mesures, & avoir pris la moyenne entre toutes, nous avons trouvé:

1°. Qu'à l'âge de quarante-six ans, dans le terrein maigre, les chênes communs ou de gland médiocre, avoient i d'aubier & 2 + 3 de cœur, & les chênes de petits glands i d'aubier & 1 + 16 de cœur; ainsi dans le terrein maigre, les premiers ont plus du double de cœur que les derniers.

2°. Qu'au même âge de quarante-six ans ; dans un bon terrein, les chênes communs avoient i d'aubier & 3 de cœur, & les chênes de petits glands i d'aubier & 2 ½ de cœur; ainsi, dans les bons terreins, les premiers ont un sixième de cœur plus que les derniers:

2^Q. Qu'au même âge de quarante-six ans dans le même terrein maigre, les chênes communs avoient seize ou dix-sept couches ligneuses d'aubier, & les chênes de petits glands en avoient vingt-une; ainsi, l'aubier se convertit plutôt en cœur dans les chênes communs que dans les chênes de petits

glands:

4°. Qu'à l'âge de quarante-six ans, la grosseur du bois de service, y compris l'aubier des chênes à petits glands dans le mauvais terrein, est à la grosseur du bois de service des chênes de même espèce dans le bon terrein comme 21 ½ sont à 29; d'où l'on tire, en supposant les hauteurs égales, la proportion de la quantité de bois de service dans le bon terrein à la quantité dans le mauvais terrein comme 841 sont à 462 , c'est-à-dire, presque double; & comme lesarbres de même espèce s'élèvent à proportion de la bonté & de la profondeur du terrein, on peut assurer que la quantité du bois que fournit un bon terrein est beaucoup plusdu double de celle que produit un mauvais terrein. Nous ne parlons ici que du bois de service, & point du tout du taillis; car, après avoir fait les mêmes épreuves & les mêmes calculs sur des arbres beaucoup plus jeunes ,

jeunes, comme de vingt-cinq à trente ans, dans le bon & le mauvais terrein, nous avons trouvé que les différences n'étoient pas à beaucoup près si grandes; mais comme ce détail seroit un peu long, & que d'ailleurs il y entre quelques expériences sur l'aubier & le cœur du chêne, selon les différens âges, sur le temps absolu qu'il faut à l'aubier pour se transformer en cœur, & sur le produit des terreins maigres, comparé au produit des bons terreins, nous renvoyons le tout à un autre Mémoire.

Il n'est donc pas douteux, que dans les terreins maigres, l'aubier ne soit plus épais, par proportion au bois, que dans les bons terreins; & quoique nous ne rapportions rien ici que sur les proportions dels arbres qui se sont trouvés bien sains, cependant nous remarquerons en passant que ceux qui étoient un peu gâtés avoient toujours plus d'aubier que les autres. Nous avons pris aussi les mêmes proportions du cœur & de l'aubier dans les chênes de distérens âges, & nous avons reconnu que les couches ligneuses étoient plus épaisses dans les jeunes arbres que dans les vieux, mais aussi qu'il y en avoit une bien moindre quantité. Concluons donc de nos expériences & de nos observations:

I. Que dans tous les cas où la sève est portée avec plus d'abondance, les couches ligneuses, de même que les couches d'aubier, y sont épaisses, soit que l'abondance de cette sève soit un effet de la bonté du terrein ou de la bonne constitution de l'arbre, soit qu'elle dépende de l'âge de l'arbre,

Hist. nat. Tom. IX.

de la position des branches ou des raci-

nes, &c:

Il. Que l'aubier se convertit d'autant plutôt en bois, que la sève est portée avec plus d'abondance dans les arbres ou dans une portion de ces arbres que dans une autre, ce qui est une suite de ce que nous venons de dire:

III. Que l'excentricité des couches ligneufes dépend entièrement de l'abondance de la sève, qui se trouve plus grande dans une portion d'un arbre que dans une autre, ce qui est toujours produit par la vigueur des racines ou des branches qui répondent à la partie de l'arbre où les couches sont les plus épaisses & les plus éloignées du centre:

IV. Que le cœur des arbres suit très rarement l'axe du tronc, ce qui est produit quelquesois par l'épaisseur inégale des couches ligneuses dont nous venons de parler, & quelquesois par des plaies recouvertes ou des extravasions de substance, & souvent par les accidens qui ont fait périr le montant principal.





QUATORZIEME MÉMOIRE.

OBSERVATIONS

Des dissérens essets que produisent sur les végétaux les grandes gelées d'hiver & les petites gelées du printemps.

Par MM. Duhamel & de Buffon.

LA PHYSIQUE des végétaux, qui conduit à la perfection de l'Agriculture, est une de ces Sciences dont le progrès ne s'augmente que par une multitude d'observations qui ne peuvent être l'ouvrage ni d'un homme seul ni d'un temps borné. Aussi ces observations ne passent-elles guère pour certaines que lorsqu'elles ont été répétées & combinées en différens lieux, en différentes saisons, & par différentes personnes qui ayent eu les mêmes idées. C'a été dans cette vue que nous nous sommes joints, M. de Busson & moi, pour travailler de concert à l'éclaircissement d'un nombre de phénomènes disficiles à expliquer dans cette partie de l'histoire de la Nature, de la connoissance desquels il peut résulter une infinité de choses utiles dans la pratique de l'Agriculture.

L'accueil dont l'Académie a favorisé les prémices de cette association, je veux dire

C 2

le Mémoire forme de nos observations sur l'excentricité des couches ligneuses, sur l'inégalité de l'épaisseur de ces couches, sur les circonstances qui font que l'aubier se convertit plutôt en bois, ou reste plus long-temps dans son état d'aubier; cet accueil, dis-je, nous a encouragés à donner également toute notre attention à un autre point de cette physique végétale, qui ne demandoit pas moins de recherches, & qui n'a pas moins d'utilité que le premier.

La gelée est quelquesois si sorte pendant l'hiver qu'elle détruit presque tous les végétaux, & la disette de 1709 est une époque

de ses cruels effets.

Les grains périrent entièrement; quelques espèces d'arbres, comme les noyers, périrent aussi sans ressource; d'autres, comme les oliviers & presque tous les arbres fruitiers surent moins maltraités, ils repousserent de dessus leur souche, leurs racines n'ayant point été endommagées. Ensin plusieurs grands arbres plus vigoureux pousserent au printemps presque sur toutes leurs branches, & ne parurent pas en avoir beaucoup soussert. Nous ferons cependant remarquer dans la suite les dommages réels & irréparables que cet hiver leur a causés.

Une gelèe qui nous prive des choses les plus nécessaires à la vie, qui fait périr entièrement plusieurs espèces d'arbres utiles, & n'en laisse presque aucun qui ne se ressente de sa rigueur, est certainement des plus redoutables; ainsi, nous avons tout à craindre des grandes gelées qui viennent pendre

dant l'hiver, & qui nous réduiroient aux der-nieres extrémités si nous en ressentions plus souvent les effets; mais heureusement on ne peut citer que deux ou trois hivers qui, comme celui de l'année de 1709, ayent produit une calamité si générale.

Les plus grands désordres que causent jamais les gelées du printemps, ne portent pas à beaucoup près sur des choses aussi essentielles, quoiqu'elles endommagent les grains, & principalement le seigle lorsqu'il est nouvellement épié & en lait : on n'a jamais vu que cela ait produit de grandes disettes; elles n'affectent pas les parties les plus solides des arbres, leur tronc ni leurs branches, mais elles détruisent totalement leurs productions, & nous privent de récoltes de vins & de fruits; & par la suppression des nouveaux bourgeons, elles causent un dommage considérable aux forêts.

Ainsi, quoiqu'il y ait quelques exemples que la gelée d'hiver nous ait réduits à manquer de pain, & à être privés pendant plu-sieurs années d'une infinité de choses utiles que nous fournissent les végétaux, le dommage que causent les gelées du printemps, nous devient encore plus important, parce qu'elles nous affligent beaucoup plus fréquemment; car, comme il arrive presque tous les ans quelques gelées en cette saison, il est rare qu'elles ne diminuent nos revenus.

A ne considérer que les effets de la gelée, même très superficiellement, on apperçoit déjà que ceux que produisent les sortes gelées d'hiver, sont très différens de ceux qui sont occa-

sionnés par les gelées du printemps, puisque les unes attaquent le corps même & les parties les plus solides des arbres, au lieu que les autres détruisent simplement leurs productions, & s'opposent à leurs accroissemens. C'est ce qui sera plus amplement prouvé dans la suite de ce Mémoire,

Mais nous ferons voir en même temps qu'elles agissent dans des circonstances bien différentes, & que ce ne sont pas toujours les terroirs, les expositions & les situations où l'on remarque que les gelées d'hiver ont produit de plus grands désordres, qui sous-

frent le plus des gelées du printemps.

On conçoit bien que nous n'avons pas pu parvenir à faire cette distinction des effets de la gelée qu'en rassemblant beaucoup d'observations qui rempliront la plus grande par-tie de ce Mémoire. Mais seroient-elles simplement curieuses, & n'auroient-elles d'utilité que pour ceux qui voudroient rechercher la cause physique de la gelée? Nous espérons de plus qu'elles seront profitables à l'Agri-culture, & que, si elles ne nous mettent pas à portée de nous garantir entiérement des torts que nous fait la gelée, elles nous donneront des moyens pour en parer une partie : c'est ce que nous aurons soin de faire sentir à mesure que nos observations. nous en fourniront l'occasion. Il faut donc en donner le détail, que nous commencerons par ce qui regarde les grandes gelées d'hiver; nous parlerons ensuite des gelées du printemps. Nous ne pouvons pas raisonner avec au-

tant de certitude des gelées d'hiver que de

telles du printemps, parce que, comme nous l'avons déjà dit, on est assez heureux pour n'eprouver que rarement leurs tristes effets.

La plupart des arbres étant dans cette saison dépouillés de fleurs, de fruits & de feuilles, ont ordinairement leurs bourgeons endurcis & en état de supporter des gelées assez fortes, à moins que l'été précédent n'ait été frais; car en ce cas les bourgeons n'étant pas parvenus à ce degré de maturité que les Jardi-niers appellent aoûtés, ils sont hors d'état de résister aux plus médiocres gelées d'hiver; mais ce n'est pas l'ordinaire, & le plus souvent les bourgeons mûrissent avant l'hiver, & les arbres supportent les rigueurs de cetre saison sans en être endommagés, à moins qu'il ne vienne des froids excessifs, joints à des circonstances fâcheuses dont nous parlerons dans la suite.

Nous avons cependant trouvé dans les forêts beaucoup d'arbres attaqués de défauts considérables qui ont certainement été produits par les fortes gelées dont nous venons de parler, & particulièrement par celle de 1709; car, quoique cette énorme gelée commence à être assez ancienne, elle a produit dans les arbres qu'elle n'a pas entière-ment détruits, des défauts qui ne s'effaceront jamais.

Ces défauts sont, 1°. des gerces qui sui-vent la direction des fibres, & que les gens

de forêts appellent gelivures:
20. Une portion de bois mort renfermée dans le bon bois, ce que quelques forestiers appellent la gelivure entrelardée.

Enfin le double aubier qui est une couronne entière de bois imparfait, remplie & recouverte par de bon bois. Il faut détailler ces défauts, & dire d'où ils procèdent. Nous allons commencer par ce qui re-

garde le double aubier.

L'aubier est, comme l'on sait, une couronne ou une ceinture plus ou moins épaisse de bois blanc & imparfait, qui dans presque tous les arbres, se distingue aisément du bois parfait qu'on appelle le cœur, par la différence de sa couleur & de sa dureté. Il se trouve immédiatement sous l'écorce, & il enveloppe le bois parfait, qui, dans les arbres sains, est à-peu-près de la même couleur, depuis la circonférence jusqu'au centre; mais dans ceux dont nous voulons parler, le bois parfait se trouve séparé par une seconde conronne de bois blanc, en sorte que sur la coupe du tronc d'un de ces arbres, on voit alternativement une couronne d'aubier puis une de bois parfait, ensuite une seconde couronne d'aubier, & enfin un massif debois parfait. Ce défaut est plus ou moins grand, & plus ou moins commun, selon les différens terreins & les différentes situations; dans les terres fortes & dans le touffu des forêts, il est plus rare & moins considérable que dans les clairieres & dans les terres légeres.

A la seule inspection de ces couronnes de bois blanc que nous appellerons dans la suite le faux aubier, on voit qu'elles sont de mauvaise qualité; cependant, pour en être plus certain, M. de Busson en a fait saire plusieurs petits soliveaux de deux pieds de lon-

gueur, sur neuf à dix lignes d'équarrissage, & en ayant fait faire de pareils de véritable aubier, il a fait rompre les uns & les autres en les chargeant dans leur milieu; & ceux de faux aubier ont toujours rompu sous un moindre poids que ceux du véritable aubier, quoique, comme l'on sait, la force de l'aubier soit très petite en comparaison de celle du bois formé.

Il a ensuite pris plusieurs morceaux de ces deux espèces d'aubier, il les a pesés dans l'air & ensuite dans l'eau, & il a trouvé que la pesanteur spécifique de l'aubier naturel étoit toujours plus grande que celle du faux aubier. Il a fait ensuite la même expérience avec le bois du centre de ces mêmes arbres, pour le comparer à celui de la couronne qui se trouve entre les deux aubiers, & il a reconnu que la différence étoit à-peu-près celle qui se trouve naturellement entre la pesanteur du bois du centre de tous les arbres & celle de la circonférence. Ainsi, tout ce qui est devenu bois parfait dans ces arbres défectueux, s'est trouvé à-peu-près dans l'ordre ordinaire. Mais il n'en est pas de même du faux aubier, puisque, comme le prouvent les expériences que nous venons de rapporter, il est plus foible, plus tendre & plus léger que le vrai aubier, quoiqu'il ait été formé vingt & vingt-cinq ans auparavant, ce que nous avons reconnu en comptant les cercles annuels, tant de l'aubier que du bois qui recouvre ce faux aubier; & cette observation, que nous avons répétée sur nombre d'arbres, prouve incontestablement que

ce défaut est une suite du grand froid de 1709: car il ne faut pas être surpris de trouver toujours quelques couches de moins que le nombre des années qui se sont écoulées depuis 1709, non-seulement parce qu'on ne peut jamais avoir, par le nombre des couches ligneuses, l'âge des arbres qu'à trois ou quatre années près, mais encore parce que les premieres couches ligneuses qui se sont sont sont services depuis 1709, étoient si minces & si consuses, qu'on ne peut les distinguer bien exactement.

Il est encore sûr que c'est la portion de l'arbre qui étoit en aubier dans le temps de la grande gelée de 1709, qui, au lieu de se persessionner & de se convertir en bois, est au contraire devenue plus désestueuse; on n'en peut pas douter après les expériences que M. de Busson a saites pour s'assurer de la

qualité de ce faux aubier.

D'ailleurs il est plus naturel de penser que l'aubier doit plus souffrir des grandes gelées que le bois sormé, non-seulement parce qu'étant à l'extérieur de l'arbre, il est plus exposé au froid, mais encore parce qu'il contient plus de sève, & que les sibres sont plus tendres & plus délicates que celles du bois. Tout cela paroît d'abord souffrir peu de difficulté, cependant on pourroit objecter l'observation rapportée dans l'histoire de l'Académie, année 1710, par laquelle il parcît qu'en 1709 les jeunes arbres ont mieux supporté le grand froid que les vieux arbres ; mais comme le fait que nous venons de rapporter est certain, il faut bien qu'il y ait

quelque dissérence entre les parties organiques, les vaisseaux, les sibres, les vésicules, &c. de l'aubier des vieux arbres & de celui des jeunes : elles seront peut-être plus souples, plus capables de prêter dans ceux-ci que dans les vieux, de telle sorte qu'une sorce qui sera capable de faire rompre les unes, ne sera que dilater les autres. Au reste, comme ce sont là des choses que les yeux ne peuvent appercevoir, & dont l'esprit reste peu satisfait, nous passerons plus légérement sur ces conjectures, & nous nous contenterons des saits que nous avons bien observés. Cet aubier a donc souffert de la gelée, c'est une chose incontestable, mais a-t-il été entiérement désorganisé? il pour-roit l'être sans qu'il s'en sût suivi la mort de l'arbre; pourvu que l'écorce fût restée saine, la végétation auroit pu continuer. On voit tous les jours des saules & des ormes qui ne subsistent que par leur écorce: & la même chose s'est vue long-temps à la pépiniere du Roule sur un oranger qui n'a périque depuis quelques années.

Mais nous ne croyons pas que le faux aubier dont nous parlons soit mort, il m'a toujours paru être dans un état bien dissérent de l'aubier qu'on trouve dans les arbres qui sont attaqués de la gelivure entrelardée, & dont nous parlerons dans un moment; il a aussi paru de même à M. de Busson, lorsqu'il en a fait faire des soliveaux & des cubes pour les expériences que nous avons rapportées; & d'ailleurs s'il eût été désorganisé, comme il s'étend sur toute la circonférence des arbres, il auroit interrompu le mouvement latéral de la sève; & le bois du centre, qui se seroit trouve recouvert par cette enveloppe d'aubier mort, n'auroit pas pu végéter, il seroit mort aussi, & se seroit altéré, ce qui n'est pas arrivé, comme le prouve l'expérience de M. de Buffon, que je pourrois confirmer par plusieurs que j'ai exécutées avec soin, mais dont je ne parlerai pas pour le présent, parce qu'elles ont êté faites dans d'autres vues; cependant on ne conçoit pas aisément comment cet aubier a pu être altèré au point de ne pouvoir se convertir en bois, & que bien loin qu'il soit mort, il ait même été en état de fournir de la sève aux couches ligneuses qui se sont formées par-dessus dans un état de perfection qu'on peut comparer aux bois des arbres qui n'ont souffert aucun accident. Il faut bien cependant que la chose se soit passée ainsi, & que le grand hiver ait causé une maladie incurable à cet aubier, car s'il étoit mort aussi bien que l'écorce qui le recouvre, il n'est pas douteux que l'arbre auroit péri entiérement; c'est ce qui est arrivé, en 1709, à plusieurs arbres dont l'écorce s'est détachée, qui, par un reste de sève qui étoit dans leur tronc, ont poussé au printemps, mais qui sont morts d'épuisement avant l'automne, faute de recevoir assez de nourriture pour subsister.

Nous avons trouvé de ces faux aubiers qui étoient plus épais d'un côté que d'un autre, ce qui s'accorde à merveille avec l'état le plus ordinaire de l'aubier. Nous en avons

aussi trouvé de très minces, apparemment qu'il n'y avoit eu que quelques couches d'aubier d'endommagées. Tous ces faux aubiers ne sont pas de la même couleur, & n'ont pas souffert une altération égale; ils ne sont pas aussi mauvais les uns que les autres, & cela s'accorde à merveille avec ce que nous avons dit plus haut. Enfin nous avons fait souiller au pied de quelques-uns de ces arbres, pour voir si ce même désaut existoit aussi dans les racines, mais nous les avons trouvées très saines; ainsi il est probable que la terre qui les recouvroit les avoit garan-

ties du grand froid.

Voilà donc un effet des plus fâcheux des gelées d'hiver; qui, pour être renfermé dans l'intérieur des arbres, n'en est pas moins à craindre, puisqu'il rend les arbres qui en sont attaqués, presque inutiles pour toutes sortes d'ouvrages; mais outre cela il est très fréquent, & on a toutes les peines du monde à trouver quelques arbres qui en soient totalement exempts; cependant on doit conclure des observations que nous venons de rapporter, que tous les arbres dont le bois ne suit pas une nuance réglée depuis le centre où il doit être d'une couleur plus foncée, jusqu'auprès de l'aubier où la couleur s'éclaircit un peu, doivent être soupçonnés de quelques défauts, & même être entiérement rebutés pour les ouvrages de conséquence, sa la différence est considérable. Disons maintenant un mot de cet autre défaut que nous avons appelle la gelivure entrelardée.

En sciant horizontalement des pieds d'ar-

bres, on apperçoit quelquefois un morceau d'aubier mort & d'écorce desséchée, qui sont entiérement recouverts-par le bois vif. Cet aubier mort occupe à-peu-près le quart de la circonférence dans l'endroit du tronc où il se trouve; il est quelquesois plus brun que le bon bois, & d'autres fois presque blanchâtre. Ce défaut se trouve plus fréquem-ment sur les côteaux exposés au midi que par-tout ailleurs. Enfin par la profondeur où cet aubier se trouve dans le tronc, il paroît dans beaucoup d'arbres avoir péri en 1709; & nous croyons qu'il est dans tous une suite des grandes gelées d'hiver qui ont fait en-tiérement périr une portion d'aubier & d'é-corce, qui ont ensuite été recouverts par le nouveau bois; & cet aubier mort se trouve presque toujours à l'exposition du midi, parce que le soleil venant à sondre la glace de ce côté, il en résulte une humidité qui regèle de nouveau & si-tôt après que le soleil a disparu, ce qui forme un verglas qui, comme l'on sait, cause un préjudice considérable aux arbres. Ce défaut n'occupe pas ordinairement toute la longueur du tronc, desorte que nous avons vu des pièces équarries qui paroissent très saines, & que l'on n'a recon-nues attaquées de cette gelivure que quand on les a eu refendues pour en faire des planches ou des membrieres. Si on les eût employées de toute leur grosseur, on les auroit cru exemptes de tous défauts. On conçoit cependant combien un tel vice dans leur intérieur doit diminuer leur force, & précipiter leur dépérissement.

Nous avons dit encore que les fortes gelées d'hiver faisoient quelquesois sendre les arbres suivant la direction de leurs sibres, & même avec bruit; ainsi il nous reste à rapporter les observations que nous avons pu faire sur cet accident.

On trouve dans les forêts des arbres qui ayant été fendus suivant la direction de leurs sibres, sont marqués d'une arête qui est formée par la cicatrice qui a recouvert ces gerçures, qui restent dans l'intérieur de ces arbres sans se réunir, parce que, comme nous le prouverons dans une autre occasion, il ne se forme jamais de réunion dans les sibres ligneuses sitôt qu'elles ont été séparées ou rompues. Tous les ouvriers regardent toutes ces fentes comme l'effet des gelées d'hiver; c'est pourquoi ils appellent des gelivures toutes les gerçures qu'ils apperçoivent dans les arbres. Il n'est pas douteux que la sève, qui augmente de volume lorsqu'elle vient à geler, comme font toutes les liqueurs aqueuses, peut produire plusieurs de ces gerçures; mais nous croyons qu'il y en a aussi qui sont indépendantes de la gelée, & qui sont occasionnées par une trop grande abondance de sève.

Quoi qu'il en soit, nous avons trouvé de ces désectuosités dans tous les terroirs & à toutes les expositions, mais plus fréquemment qu'ailleurs dans les terroirs humides & aux expositions du nord & du couchant; peut-être cela vient-il dans un cas de ce que le froid est plus violent à ces expositions; & dans l'autre, de ce que les arbres qui sont

dans les terroirs marécageux, ont le tissu de leurs fibres ligneuses plus foible & plus rare, & de ce que leur sève est plus abondante & plus aqueuse que dans les terroirs secs, ce qui fait que l'effet de la raréfaction des liqueurs par la gelée, est plus sensible & d'autant plus en état de désunir les fibres ligneuses, qu'elles y apportent moins de résistance.

Ce raisonnement paroît être confirmé par une autre observation, c'est que les arbres résineux, comme le sapin, sont rarement endommagés par les grandes gelées, ce qui peut venir de ce que leur sève est résineuse; car on sait que les huiles ne gelent pas parfaitement, & qu'au lieu d'augmenter de volume à la gelée, comme l'eau, elles en diminuent lorsqu'elles se figent (a).

Au reste, nous avons scié plusieurs arbres attaqués de cette maladie, & nous avons presque toujours trouve, sous la cicatrice

[[]a] M. Hales, ce savant Observateur qui nous a tant appris de choses sur la végétation, dit dans son livre de la Statique des végétaux, pag. 19, que ce sont les plantes qui transpirent le moins, qui résissent le mieux au froid des hivers, parce qu'elles n'ont besoin pour se conserver, que d'une très petite quantité de nourriture. Il prouve dans le même endroit que les plantes qui conservent leurs feuilles pendant l'hiver, sont celles qui transpirent le moins; cependant on sait que l'oranger, le myrte, & encore plus le jasmin d'Arabie, &c, sont très sensibles à la gelée, quoique ces arbres con-servent leurs seuilles pendant l'hiver: il faut donc avoir recours à une autre cause pour expliquer pourquoi certains arbes, qui ne se dépouillent pas pendant l'hiver, supportent h bien les plus fortes gelées. proèminente

proéminente dont nous avons parlé, un dépôt de sève ou de bois pourri, & elle ne se distinge de ce qu'on appelle dans les forêts des abreuvoirs ou des gouttieres, que parce que ces défauts, qui viennent d'une altération des sibres ligneuses qui s'est produite intérieurement, n'a occasionné aucune cicatrice qui change la forme extérieure des arbres, au lieu que les gelivures, qui viennent d'une gerçure qui s'est étendue à l'extérieur, & qui s'est ensuite recouverte par une cicatrice, forment une arête ou une éminence en forme de corde qui annonce le vice intérieur.

Les grandes gelées d'hiver produisent sans doute bien d'autres dommages aux arbres, & nous avons encore remarque plusieurs défauts que nous pourrions leur attribuer avec beaucoup de vraisemblance; mais comme nous n'avons pas pu nous en convaincre pleinement, nous n'ajouterons rien à ce que nous venons de dire, & nous passerons aux observations que nous avons faites sur les estets des gelées du printemps, après avoir dit un mot des avantages & des désavantages des différentes expositions par rapport à la gelée; car cette question est trop intéressante à l'agriculture pour ne pas essayer de l'éclaireir, d'autant que les auteurs se trouvent dans des oppositions de sentimens plus capables de faire naître des doutes que d'augmenter nos connoissances; les uns prétendent que la gelée se fait sentir plus vi-vement à l'exposition du nord, les autres youlant que ce soit à celle du midi ou du couchant; & tous ces avis ne sont sondés sur aucune observation. Nous sentons cependant bien ce qui a pu partager ainsi les sentimens; & c'est ce qui nous a mis à portée de les concilier. Mais avant que de rapporter les observations & les expériences qui nous y ont conduits, il est bon de donner une idée plus exacte de la question.

Il n'est pas douteux que c'est à l'exposition du nord qu'il fait le plus grand froid: elle est à l'abri du soleil, qui peut seul, dans les grandes gelées, tempérer la rigueur du froid; d'ailleurs elle est exposée au vent de nord, de nord-est & de nord-ouest, qui sont les plus froids de tous, non-seulement à en juger par les essets que ces vents produisent sur nous, mais encore par la liqueur des thermomètres dont la décision est bien plus certaine.

Aussi voyons-nous, le long de nos espaliers, que la terre est souvent gelée & endurcie toute la journée au nord, pendant qu'elle est meuble & qu'on la peut labourer

au midi.

Quand, après cela, il succède une sorte gelée pendant la nuit, il est clair qu'il doit faire bien plus froid dans l'endroit où il y a déjà de la glace, que dans celui où la terre aura été échaussée par le soleil; c'est aussi pour cela que même dans les pays chauds on trouve encore de la neige à l'exposition du nord, sur les revers des hautes montagnes; d'ailleurs la liqueur du thermomètre se tient toujours plus bas à l'exposition du nord qu'à celle du midi; ainsi, il est incon-

testable qu'il y fait plus froid & qu'il y gèle

plus fort.

En faut-il davantage pour faire conclure que la gelée doit faire plus de désordre à cette exposition qu'à celle du midi? & on se confirmera dans ce sentiment par l'observation que nous avons faite de la gelivure simple, que nous avons trouvée en plus grande quantité à cette exposition qu'à toutes les autres.

Effectivement il est sûr que tous les accidens qui dépendront uniquement de la grande force de la gelée, tels que celui dont nous venons de parler, se trouveront plus fréquemment à l'exposition du nord que parteur cilleurs Mais all capatients le grande tout ailleurs. Mais est-ce toujours la grande force de la gelée qui endommage les arbres, & n'y a-t-il pas des accidens particuliers qui font qu'une gelée médiocre leur cause beaucoup plus de préjudice que ne font les gelées beaucoup plus violentes quand elles arrivent dans des circonstances heureuses? heureuses?

Nous en avons déjà donné un exemple en parlant de la gelivure entrelardée, qui est produite par le verglas, & qui se trouve plus fréquemment à l'exposition du midi qu'à toutes les autres; & l'on se souvient bien encore qu'une partie des désordres qu'a produit l'hiver de 1709, doit être attribuée à un faux dégel, qui sut suivi d'une gelée encore plus sorte que celle qui l'avoit précédé; mais les observations que nous avons faites sur les essets des gelées du printemps, nous sournissent beaucoup d'exemples par D 2

reils, qui prouvent incontestablement que ce n'est pas aux expositions où il gèle le plus sort & où il fait le plus grand froid, que la gelée fait le plus de tort aux végétaux; nous en allons donner le détail, qui va rendre sensible la proposition générale que nous venons d'avancer, & nous commencerons par une expérience que M. de Busson a fait exécuter en grand dans ses bois, qui sont

situés près de Montbard en Bourgogne.

Il a fait couper, dans le courant de l'hiver 1734, un bois taillis de sept à huit arpens, situé dans un lieu sec, sur un terrein plat, bien découvert & environné de tous côtés de terres labourables. Il a laissé dans ce même bois plusieurs petits bouquets quatrés sans les abattre, & qui étoient orientés de façon que chaque face regardoit exactement le midi, le nord, le levant & le couchant. Après avoir bien fait nettoyer la coupe, il a observé avec soin, au printemps, l'accroissement du jeune bourgeon, principalement autour des bouquets réservés : au 20 avril, il avoit poussé sensiblement dans les endroits exposés au midi, & qui par conséquent étoient à l'abri du vent du nord par les bouquets; c'est donc en cet endroit que les bourgeons pousserent les premiers, & parurent les plus vigoureux. Ceux qui étoient à l'exposition du levant parurent ensuite, puis ceux de l'exposition du couchant, & enfin ceux de l'exposition du nord.

Le 28 avril, la gelée se sit sentir très vivement le matin, par un vent du nord, le ciel étant fort serein & l'air fort sec, sur-

tout depuis trois jours.

Il alla voir en quel état étoient les bourgeons autour des bouquets, & il les trouva gâtés & absolument noircis dans tous les endroits qui étoient exposés au midi & à l'abri du vent du nord, au lieu que ceux qui étoient exposés au vent froid du nord qui souffloit encore, n'étoient que légérement endommagés, & il sit la même observation autour de tous les bouquets qu'il avoit fait réserver. A l'égard des expositions du levant & du couchant, elles étoient ca jour là à peu près également endomce jour-là à-peu-près également endommagées.

Les 14, 15 & 22 Mai, qu'il gela assez vivement par les vents de nord & de nordnord-ouest, il observa pareillement que tout ce qui étoit à l'abri du vent par les bouquets, étoit très endommagé, tandis que ce qui avoit été exposé au vent, avoit très peu souffert. Cette expérience nous paroît déci-sive, & fait voir que, quoiqu'il gèle plus fort aux endroits exposés au vent du nord qu'aux autres, la gelée y fait cependant moins de tort aux végétaux.

Ce fait est assez opposé au préjugé ordinaire; mais il n'en est pas moins certain, & même il est aisé à expliquer; il sussit pour cela de faire attention aux circonstances dans lesquelles la gelée agit, & on reconnoîtra que l'humidité est la principale cause de ses effets, en sorte que tout ce qui peut occasionner cette humidité, rend en même temps la gelée dangereuse pour les végé-.. taux; & tout ce qui dissipe l'humidité, quand même ce seroit en augmentant le froid, tout ce qui dessèche, diminue les désordres de la gelée. Ce fait va être confirmé par quantité d'observations.

Nous avons souvent remarqué que dans les endroits bas, & où il règne des brouil-lards, la gelée se fait sentir plus vivement &

plus fouvent qu'ailleurs.

Nous avons, par exemple, vu en automne & au printemps les plantes délicates gelées dans un jardin potager qui est situé sur le bord d'une riviere, tandis que les mêmes plantes se conservoient bien dans un autre potager qui est situé sur la hauteur; de même dans les vallons & les lieux bas des forêts, le bois n'est jamais d'une belle venue, ni d'une bonne qualité, quoique souvent ces vallons soient sur un meilleur fonds que le reste du terrein. Le taillis n'est jamais beau dans les endroits bas; & quoiqu'il y pousse plus tard qu'ailleurs, à cause d'une fraîcheur qui y est toujours concentrée, & que M. de Buffon m'a affuré avoir remarqué même l'été en se promenant la nuit dans les bois; car il y sentoit sur les éminences presque autant de chaleur que dans les campagnes découvertes, & dans les vallons il étoit saiss d'un froid vif & inquiétant; quoique, dis-je, le bois y pousse plus tard qu'ailleurs, ces poussés sont encore endommagées par la gelée, qui, en gâtant les principaux jets, obli-ge les arbres à pousser des branches latérales, ce qui rend les taillis rabougris & hors d'état de faire jamais de beaux arbres

de service; & ce que nous venons de dire ne se doit pas seulement entendre des pro-fondes vallées, qui sont si susceptibles de ces inconvéniens qu'on en remarque d'ex-posées au nord & sermées du côté du midi en cul-de-sac, dans lesquelles il gèle souvent les douze mois de l'année; mais on remarquera encore la même chose dans les plus petites vallées, de sorte qu'avec un peu d'habitude on peut reconnoître simplement à la mauvaise figure du taillis la pente du terrein; c'est aussi ce que j'ai remarqué plu-sieurs sois, & M. de Busson l'a particulièrement observé le 28 Avril 1734; car ce jour-là les bourgeons de tous les taillis d'un an, jusqu'à six & sept, étoient gelés dans tous les lieux bas, au lieu que, dans les endroits élevés & découverts, il n'y avoit que les rejets près de terre qui fussent gâtés. La terre étoit alors fort sèche, & l'humidité de l'air ne lui parut pas avoir beaucoup contri-bué à ce dommage; les vignes non plus que les noyers de la campagne ne gelèrent pas : cela pourroit faire croire qu'ils sont moins délicats que le chêne; mais nous pensons qu'il faut attribuer cela à l'humidité qui est toujours plus grande dans les bois que dans le reste des campagnes; car nous avons remarqué que souvent les chênes sont sort andemnagée de la relie de la facête man endommagés de la gelée dans les forêts, pen-dant que ceux qui sont dans les haies ne le sont point du tout.

Dans le mois de Mai 1736, nous avons encore eu occasion de répéter deux sois cette observation, qui a même été accompagnée

de circonstances particulieres, mais dont nous sommes obligés de remettre le détail à un autre endroit de ce Mémoire, pour en

faire mieux sentir la singularité.

Les grands bois peuvent rendre les taillis, qui sont dans leur voisinage, dans le même état qu'ils seroient dans le fond d'une vallée; aussi avons-nous remarqué que le long & près des lisieres de grands bois, les taillis sont plus souvent endommages par la gelée que dans les endroits qui en sont éloi-gnés; comme dans le milieu des taillis & dans les bois où on laisse un grand nombre de baliveaux, elle se fait sentir avec bien plus de force que dans ceux qui sont plus découverts. Or tous les désordres dont nous venons de parler, soit à l'égard des vallées, soit pour ce qui se trouve le long des grands bois ou à couvert par les baliveaux, ne sont plus considérables dans ces endroits que dans les autres que parce que le vent & le soleil ne pouvant dissiper la transpiration de la terre & des plantes, il y reste une humidité considérable, qui, comme nous l'avons dit, cause un très grand préjudice aux plantes.

Aussi remarque - t - on que la gelée n'est jamais plus à craindre pour la vigne, les sleurs, les bourgeons des arbres, &c. que lorsqu'elle succède à des brouillards, ou même à une pluie, quelque légere qu'elle soit; toutes ces plantes supportent des froids très considérables sans en être endommagées lorsqu'il y a quelque temps qu'il n'a plu, & que la terre est fort sèche, comme

nous l'avons encore éprouvé ce printemps dernier.

C'est principalement pour cette même raison que la gelée agit plus puissamment dans les endroits qu'on a fraîchement labourés qu'ailleurs, & cela parce que les vapeurs qui s'élevent continuellement de la terre, transpirent plus librement & plus abondamment des terres nouvellement labourées que des autres; il faut néanmoins ajouter à cette raison que les plantes fraîchement labourées poussent plus vigoureusement que les autres, ce qui les rend plus sensibles aux effets de la gelée.

De même, nous avons remarqué que dans les terreins légers & sablonneux, la gelée fait plus de dégâts que dans les terres fortes, en les supposant également sèches, sans doute parce qu'ils sont plus hâtifs, & encore plus parce qu'il s'échappe plus d'exhalaisons de ces sortes de terres que des autres, comme nous le prouverons ailleurs; & si une vigne nouvellement fumée est plus sujette à être endommagée de la gelée qu'une autre, n'est-ce pas à cause de l'humidité qui

s'échappe des fumiers?

Un sillon de vigne qui est le long d'un champ de sainsoin ou de pois, &c. est souvent tout perdu de la gelée lorsque le reste de la vigne est très sain, ce qui doit certainement être attribué à la transpiration du sainfoin ou des autres plantes qui portent une humidité sur les pousses de la

vigne.

Aussi, dans la vigne, les verges qui sont Hist. nat. Tome IX.

de long sarmant, qu'on ménage en taillant; sont-elles toujours moins endommagées que la souche, surtout quand n'étant pas attachées à l'échalas, elles sont agitées par le

vent qui ne tarde pas de les dessécher.

La même chose se remarque dans les bois; & j'ai souvent vu dans les taillis tous les bourgeons latéraux d'une souche entièrement gâtés par la gelée, pendant que les rejetons superieurs n'avoient pas souffert; mais M. de Busson a fait cette même observation avec plus d'exactitude; il lui a toujours paru que la gelée faisoit plus de tort à un pied de terre qu'à deux, à deux qu'à trois, de sorte qu'il faut qu'elle soit bien violente pour gâter les bourgeons au-dessus

de quatre pieds.

Toutes ces observations, qu'on peut regarder comme très constantes, s'accordent donc à prouver que le plus souvent ce n'est pas le grand froid qui endommage les plantes chargées d'humidité, ce qui explique à merveille pourquoi elle fait tant de désordres à l'exposition du midi, quoiqu'il y fasse moins froid qu'à celle du nord; & de même la gelée cause plus de dommage à l'exposition du couchant qu'à toutes les autres, quand, après une pluie du vent d'ouest, le vent tourne au nord vers le soleil couché, comme cela arrive assez fréquemment au printemps, ou quand, par un vent d'est, il s'élève un brouillard froid avant le lever du soleil, ce qui n'est pas si ordinaire.

soleil, ce qui n'est pas si ordinaire.

Il y a aussi des circonstances où la gelée sait plus de tort à l'exposition du levant qu'à

toutes les autres; mais comme nous avons plusieurs observations sur cela, nous rapporterons auparavant celle que nous avons faite sur la gelée du printems de 1736, qui nous a fait tant de tort l'année dernière. Comme il faisoit très sec ce printemps, il a gele fort long-temps sans que cela ait endommagé les vignes; mais il n'en étoit pas de même dans les forêts; apparemment parce qu'il s'y conserve toujours plus d'humidité qu'ailleurs; en Bourgogne, de même que dans la forêt d'Orléans, les taillis furent endommagés de fort bonne heure. Enfin la gelée augmenta si fort, que toutes les vignes furent perdues malgré la sécheresse qui continuoit toujours; mais au lieu que c'est ordinairement à l'abri du vent que la gelèe fait plus de dommage, au contraire, dans le printemps dernier, les endroits abritées ont été les seuls qui ayent été conservés; de sorte que, dans plusieurs clos de vignes entourés de murailles, on voyoit les souches le long de l'exposition du midi être assez vertes pendant que toutes les autres étoient sèches comme en hiver; & nous avons eu deux cantons de vignes d'épargnés, l'un parce qu'il étoit abrité du vent du nord par une pépiniere d'ormes, & l'autre parce que la vigne étoit remplie de beaucoup d'arbres fruitiers.

Mais cet effet est très rare, & cela n'est arrivé que parce qu'il faisoit sort sec, & que les vignes ont résisté jusqu'à ce que la gelée soit devenue si forte pour la saison, qu'elle pouvoit endommager les plantes in-

E 2

dépendamment de l'humidité extérieure; & 3 comme nous l'avons dit, quand la gelée endommage les plantes indépendamment de cette humidité & d'autres circonstances particulieres, c'est à l'exposition du nord qu'elle fait le plus de dommage, parce que c'est à cette exposition qu'il fait plus de froid.

Mais il nous semble encore appercevoir une autre cause des désordres que la gelée produit plus fréquemment à des expositions qu'à d'autres, au levant, par exemple, plus qu'au couchant; elle est sondée sur l'observation suivante, qui est aussi constante que

les précédentes.

Une gelée affez vive ne cause aucun préjudice aux plantes quand elle sond avant que le soleil les ait srappées; qu'il gèle la nuit, si le matin le temps est couvert, s'il tombe une petite pluie, en un mot, si, par quelque cause que ce puisse être, la glace sond doucement & indépendamment de l'action du soleil, ordinairement elle ne les endommage pas; & nous avons souvent sauve des plantes assez délicates qui étoient par hasard restées à la gelée, en les rentrant dans la serre avant le lever du soleil, ou simplement en les couvrant, avant que le soleil eût donné dessus.

Une fois entr'autres, il étoit survenu en automne une gelée très forte pendant que nos orangers étoient dehors; & comme il étoit tombé de la pluie la veille, ils étoient tous couverts de verglas; on leur sauva cet accident en les couvrant avec des draps

avant le soleil levé, de sorte qu'il n'y eut que les jeunes fruits & les pousses les plus tendres qui en surent endommagés; encore sommes-nous persuadés qu'ils ne l'auroient pas été, si la couverture avoit été plus

épaisse.

De même une autre année nos geranium, & plusieurs autres plantes qui craignent le verglas, étoient dehors lorsque tout-à-coup le vent qui étoit sud ouest se mit au nord, & sur si froid, que toute l'eau d'une pluie abondante qui tomboit se geloit, & dans un instant tout ce qui étoit exposé sut couvert de glace; nous crumes toutes nos plantes perdues, cependant nous les simes porter dans le sond de la serre, & nous simes sermer les croisées, par ce moyen nous en eumes peu d'endommagées.

Cette précaution revient assez à ce qu'on pratique pour les animaux; qu'ils soient transis de froid, qu'ils ayent un membre gelé, on se donne bien de garde de les exposer à une chaleur trop vive, on les frotte avec de la neige, ou bien on les trempe dans de l'eau, on les enterre dans du sumier, en un mot, on les réchausse par de-

grés & avec ménagement.

De même si l'on fait dégeler trop précipitamment des fruits, ils se pourrissent à l'instant, au lieu qu'ils souffrent beaucoup moins de dommage si on les fait dégeler peuà-peu.

Pour expliquer comment le soleil produit tant de désordres sur les plantes gelées, quelques-uns avoient pensé que la glace, en

E 3

de fondant, se réduisoit en petites gouttes d'eau sphériques, qui faisoient autant de petits miroirs ardens quand le soleil donnoit dessus; mais quelque court que soit le soyer d'une loupe, elle ne peut produire de chaleur qu'à une distance, quelque petite qu'elle soit, & elle ne pourra pas produire un grand esset sur un corps qu'elle touchera; d'aisleurs la goutte d'eau qui est sur la seuille d'une plante, est aplatie du côté qu'elle touche à la plante, ce qui éloigne son soyer. Enfin si ces gouttes d'eau pouvoient produire cet esset, pourquoi les gouttes de rosée, qui sont pareillement sphériques, ne le produiroient-elles pas aussi? Peut-être pourroit-on penser que les parties les plus spiritueuses & les plus volatiles de la sève sondant les premieres, elles seroient évaporées avant que les autres sussent en état de se mouvoir dans les vaisseaux de la plante, ce qui décomposeroit la sève.

Mais on peut dire en général que la gelée augmentant le volume des liqueurs, tend les vaisseaux des plantes, & que le dégel ne se pouvant faire sans que les parties qui composent le fluide gelé entrent en mouvement, ce changement se peut faire avec assez de douceur pour ne pas rompre les vaisseaux les plus délicats des plantes, qui rentreront peu-à-peu dans leur ton naturel, & alors les plantes n'en souffriront aucun dommage; mais s'il se fait avec trop de précipitation, ces vaisseaux ne pourront pas reprendre si-tôt le ton qui leur est naturel; après avoir soufsert une extension violente, les liqueurs s'évaporeront, & la plante restera dessé= chée.

Quoi qu'on puisse conclure de ces con-jectures, dont je ne suis pas à beaucoup près satisfait, il reste toujours pour constant:

19. Qu'il arrive, à la vérité rarement, qu'en hiver ou au printemps les plantes soient endommagées simplement par la gran-de force de la gelée, & indépendamment d'aucunes circonstances particulieres; & dans ce cas c'est à l'exposition du nord que les

plantes souffrent le plus :

20. Dans le temps d'une gelée qui dure plusieurs jours, l'ardeur du soleil fait sondre la glace en quelques endroits, & seulement pour quelques heures; car souvent il regèle avant le coucher du soleil, ce qui forme un verglas très préjudiciable aux plantes; & on sent que l'exposition du midi est plus sujette à cet inconvénient que toutes les autres:

3°. On a vu que les gelées du printemps font principalement du désordre dans les endroits où il y a de l'humidité; les ter-roirs qui transpirent beaucoup, les fonds des vallées, & généralement tous les endroits qui ne pourront être desséchés par le vent & le soleil, seront donc plus endom-

magés que les autres.

Enfin si au printemps le soleil qui donne fur les plantes gelées, leur occasionne un dommage plus considérable, il est clair que ce sera l'exposition du levant, & ensuite

du midi qui souffriront le plus de cet accident.

Mais, dira-t-on, si cela est, il ne saut donc plus planter à l'exposition du midi en à-dos, (qui sont des talus de terre qu'on ménage dans les potagers ou le long des espaliers) les girossées, les choux des avents, les laitues d'hiver, les pois verds & les autres plantes délicates auxquelles on veut saire passer l'hiver, & que l'on souhaite avancer pour le printemps, ce sera à l'exposition du nord qu'il faudra dorénavant planter les pêchers & les autres arbres délicats. Il est à propos de détruire ces deux objections, & de faire voir qu'elles sont de fausses conséquences de ce que nous avons avancé.

On se propose différens objets quand on met des plantes passer l'hiver à des abris exposés au midi: quelquesois c'est pour hâter leur végétation; c'est, par exemple, dans cette intention qu'on plante le long des espaliers quelques rangées de laitues, qu'on appelle, à cause de cela, des laitues d'hiver, qui résistent assez bien à la gelée quelque part qu'on les mette, mais qui avancent davantage à cette exposition; d'autres sois c'est pour les préserver de la rigueur de cette saison, dans l'intention de les replanter de bonne heure au printemps; on suit, par exemple, cette pratique pour les choux qu'on appelle des avents, qu'on seme en cette saison le long d'un espalier. Cette espèce de choux, de même que les brocco-

lis, sont assez tendres à la gelée, & périroient souvent à ces abris si on n'avoit pas soin de les couvrir pendant les grandes gelées avec des paillassons ou du fumier sou-

tenu sur des perches.

Enfin on veut quelquefois avancer la végétation de quelques plantes qui craignent la gelée, comme seroient les giroslées, les pois verds, & pour cela on les plante sur des à-dos bien exposés au midi; mais de plus on les défend des grandes gelées en les cou-

vrant lorsque le temps l'exige.

On fent bien, sans que nous soyons obligés de nous étendre davantage sur cela, que l'exposition du midi est plus propre que toutes les autres à accélérer la végétation, & on vient de voir que c'est aussi ce qu'on se propose principalement quand on met quelques plantes passer l'hiver à cette exposition, puisqu'on est obligé, comme nous venons de le dire, d'employer, outre cela, des couvertures pour garantir de la gelée les plantes qui sont un peu délicates; mais il faut ajouter que, s'il y a quelques circonstances où la gelée fasse plus de désordre au midi qu'aux autres expositions, il y a aussi bien des cas qui sont favorables à cette exposition, surtout quand il s'agit d'espalier. Si, par exemple, pendant l'hiver, il y a quelque chose à craindre des verglas, combien de fois arrive · t - il que la chaleur du soleil, qui est augmentée par la réslexion de la muraille, a assez de force pour dissiper toute l'humidité, & alors les plantes sont presque en sûreté contre le froid? De plus,

combien arrive-t-il de gelées sèches qui agiffent au nord fans relâche, & qui ne sont
presque pas sensibles au midi? De même au
printemps on sent bien que si après une pluie
qui vient de sud-ouest ou de sud-est, le vent
se met au nord, l'espalier du midi étant à
l'abri du vent, souffrira plus que les autres;
mais ces cas sont rares, & le plus souvent
c'est après des pluies de nord-ouest ou de
nord-est que le vent se met au nord; &
alors l'espalier du midi ayant été à l'abri de
la pluie par le mur, les plantes qui y seront auront moins à souffrir que les autres,
mon-seulement parce qu'elles auront moins
reçu de pluie, mais encore parce qu'il y fait
toujours moins froid qu'aux autres expositions, comme nous l'avons fait remarquer au
commencement de ce Mémoire.

De plus, comme le soleil desséche beaucoup la terre le long des espaliers qui sont au midi, la terre y transpire moins qu'ail-

leurs.

On sent bien que ce que nous venons de dire doit avoir son application à l'égard des pêchers & des abricotiers, qu'on a coutume de mettre à cette exposition & à celle du levant; nous ajouterons seulement qu'il n'est pas rare de voir les pêchers geler au levant & au midi, & ne le pas être au couchant ou même au nord; mais, indépendamment de cela, on ne peut jamais compter avoir beaucoup de pêches & de bonne qualité à cette dernière exposition, quantité de seurs tombent toutes entières & sans nouer, d'autres après être nouées se détachent de l'arbre, &

& celles qui restent ont peine à parvenir à une maturité. J'ai même un espalier de pêchers à l'exposition du couchant, un peudéclinante au nord, qui ne donne presque pas de fruit, quoique les arbres y soient plus beaux qu'aux expositions du midi & du nord.

Ainsi, on ne pourroit éviter les inconvéniens qu'on peut reprocher à l'exposition du midi à l'égard de la gelée sans comber

dans d'autres plus fâcheux.

Mais tous les arbres délicats, comme les figuiers, les lauriers, &c. doivent être mis au midi, ayant soin, comme l'on fait ordinairement, de les couvrir; nous remarquerons seulement que le fumier sec est préférable pour cela à la paille, qui ne couvre jamais si exactement, & dans laquelle il reste toujours un peu de grain qui attire les mulots & les rats, qui mangent quelquesois l'écorce des arbres pour se désaltérer dans le temps de la gelée où ils ne trouvent point d'eau à boire, ni d'herbe à paître, c'est ce qui nous est arrivé deux à trois sois; mais, quand on se sert de sumier, il faut qu'il soit sec, sans quoi il s'échausseroit & feroit moisir les jeunes branches.

Toutes ces précautions sont cependant bien inférieures à ces espaliers en niche ou en rensoncement, tels qu'on en voit aujourd'hui au Jardin du Roi: les plantes sont de cette maniere à l'abri de tous les vents, excepté celui du midi qui ne leur peut nuire; le soleil, qui échausse ces endroits pendant le jour, empêche que le froid n'y soit si violent pen-

dant la nuit, & on peut avec grande faci-lité mettre sur ces rensoncemens une légère couverture, qui tiendra les plantes qui y seront dans un état de sécheresse, infiniment propre à prévenir tous les accidens que le verglas & les gelées du printemps auroient pu produire, & la plupart des plantes ne souffriront pas d'être ainsi privées de l'humidité extérieure, parce qu'elles ne transpirent presque pas dans l'hiver, non plus qu'au commencement du printemps, de sorte que l'humidité de l'air sussit à leur besoin.

Mais puisque les rosées rendent les plantes si susceptibles de la gelée du printemps, ne pourroit-on pas espérer que les recher-ches que MM. Musschenbroeck & du Fay ont fait sur cette matiere, pourroient tourner au profit de l'Agriculture? car enfin puisqu'il y a des corps qui semblent attirer la rosée, pendant qu'il y en a d'autres qui la repoussent; si on pouvoit peindre, enduire ou crêpir les murailles avec quelque matiere qui repousseroit la rosée, il est sûr qu'on auroit lieu d'en espérer un succès plus heureux, que de la précaution que l'on prend de mettre une planche en maniere de toît audessus des espaliers, ce qui ne doit guere dimi-nuer l'abondance de la rosée sur les arbes, puisque M. du Fay a prouvé que souvent elle ne tombe pas perpendiculairement comme une pluie, mais qu'elle nage dans l'air, & qu'elle s'attache aux corps qu'elle rencontre; de sorte qu'il a souvent autant amassé de rosée sous un toît que dans les endroits entièrement découverts. Il nous seroit aisé de

reprendre toutes nos observations, & de continuer à en tirer des conséquences utiles à la pratique de l'Agriculture; ce que nous avons dit, par exemple, au sujet de la vigne, doit déterminer à arracher tous les arbres qui empêchent le vent de dissiper les brouillards.

Puisqu'en labourant la terre, on en fait sortir plus d'exhalaisons, il faut prêter plus d'attention à ne la pas faire labourer dans les

temps critiques.

On doit défendre expressément qu'on ne seme sur les sillons de vigne des plantes potagères qui, par leurs transpirations, nuiroient à la vigne.

On ne mettra des échalas aux vignes que le

plus tatd qu'on pourra.

On tiendra les haies, qui bordent les vignes du côté du nord, plus basses que de tout autre côté.

On préférera à amender les vignes avec les

terreaux plutôt que de les sumer. Ensin si on est à portée de choisir un terrein, on évitera ceux qui sont dans des fonds, ou dans les terroirs qui transpirent

beaucoup.

Une partie de ces précautions peut aussi être employée très utilement pour les arbres fruitiers, à l'égard, par exemple, des plan-tes potagères, que les Jardiniers sont toujours empresses de mettre aux pieds de leurs buissons, & encore plus le long de leurs espaliers.

S'il y a des parties hautes & d'autres bas-ses dans les jardins, on pourra avoir l'at-

tention de semer les plantes printanieres & délicates sur le haut, présérablement au bas, à moins qu'on n'ait dessein de les couvrir avec des cloches, des chassis, &c. car, dans le cas où l'humidité ne peut nuire, il seroit souvent avantageux de choisir les lieux bas pour être à l'abri du vent du nord & de nord-ouest.

On peut aussi profiter de ce que nous avons dit à l'avantage des forêts; car si on a des réserves à faire, ce ne sera jamais dans les endroits où la gelée cause tant de dommage.

Si on seme un bois, on aura attention de mettre dans les vallons des arbres qui soient

plus durs à la gelée que le chêne.

Quand on fera des coupes considérables, on mettra dans les clauses du marché, qu'on les commencera toujours du côté du nord, asin que ce vent qui régne ordinairement dans les temps des gelées, dissipe cette humidité qui

est préjudiciable aux taillis.

Enfin si, sans contrevenir aux Ordonnances, on peut faire des réserves en lisières, au lieu de laisser des baliveaux qui, sans pouvoir jamais faire de beaux arbres, sont, à tous égards, la perte des taillis, & particuliérement dans l'occasion présente, en retenant sur les taillis cette humidité que est si fâcheuse dans les temps de gelée; on aura en même temps attention que la lisière de réserve ne couvre pas le taillis du côté du nord.

Il y auroit encore bien d'autres consequences utiles qu'on pourroit tirer de nos observations, nous nous contenterons ce-

pendant d'en avoir rapporté quelques-unes, parce qu'on pourra suppléer à ce que nous avons omis, en prêtant un peu d'attention aux observations que nous avons rapportées. Nous sentons bien qu'il y auroit encore sur cette matiere nombre d'expériences à faire; mais nous avons cru qu'il n'y avoit aucun inconvénient à rapporter celles que nous avons saites : peut-être même engageront elles quelqu'autre personne à travailler sur la même matiere; & si elles ne produisent pas cet effet, elles ne nous empêcheront pas de suivre les vues que nous avons encore sur cela.





SUPPLÉMENT

ALA

THEORIE DE LA TERRE.

PREMIER MÉMOIRE.

RECHERCHES sur le refroidissement de la Terre & des Planètes.

In supposant, comme tous les phénomenes paroissent l'indiquer, que la Terre ait autresois été dans un état de liquésaction causée par le seu, il est démontré, par nos expériences, que si le globe étoit entièrement composé de ser ou de matière serrugineuse (a), il ne se seroit consolidé jusqu'au centre qu'en 4026 ans, restroidi au point de pouvoir le toucher sans se brûler en 46991 ans; & qu'il ne se seroit restroidi au point de la température actuelle qu'en 100696

^[4] Premier & huitième mémoire.

ans; mais comme la Terre, dans tout ce qui nous est connu, nous paroît être composée de matieres vitrescibles & calcaires qui se refroidissent en moins de temps que les matieres ferrugineuses; il faut, pour approcher de la vérité, autant qu'il est possible, pren-dre les temps respestifs du refroidissement de ces différentes matieres, tels que nous les avons trouvés par les expériences du se-cond Mémoire, & en établir le rapport avec celui du refroidissement du fer. En n'employant dans cette somme que le verre, le grès, la pierre calcaire dure, les marbres & les matieres ferrugineuses, on trouvera que le globe terrestre s'est consolidé jusqu'au cen-tre en 2905 ans environ, qu'il s'est restroidi au point de pouvoir le toucher en 33911 ans environ, & à la température actuelle en 74047 ans environ.

J'ai cru ne devoir pas faire entrer dans cette somme des rapports du refroidissement des matieres qui composent le globe, ceux de l'or, de l'argent, du plomb, de l'étain, du zinc, de l'antimoine & du bismuth, parce que ces matieres ne sont, pour ainsi dire, qu'une partie infiniment petite du globe.

globe.

De même je n'ai point fait entrer les rapports du refroidissement des glaises, des ocres, des craies & des gyps, parce que ces matieres n'ayant que peu ou point de dureté, & n'étant que des détrimens des premières, ne doivent pas être mises au rang de celles dont le globe est principalement composé; qui, prises généralement, sont concrètes,

dures & très solides, & que j'ai cru devoir réduire aux matieres vitrescibles, calcaires & ferrugineuses, dont le refroidissement mis en somme d'après la Table que j'en ai don-née (h), est à celui du fer : : 50516 : 70000 pour pouvoir les toucher, &:: 51475: 70000 pour le point de la température actuelle. Ainsi, en partant de l'état de la liquéfaction, il a dû s'écouler 2905 ans avant que le globe de la Terre fût consolidé jusqu'au centre; de même il s'est écoulé 33911 ans avant que sa surface sùt assez refroidie pour pouvoir la toucher, & 74047 ans avant que sa chaleur propre ait diminué au point de la température actuelle; & comme la diminution du feu ou de la très grande chaleur se fait toujours à très peuprès en raison de l'épaisseur des corps, ou du diamètre des globes de même densité, il s'ensuit que la Lune, dont le diamètre n'est que de 3 de celui de la Terre, auroit dû se consolider jusqu'au centre en 792 ans 3 environ, se refroidir au point de pouvoir la toucher en 9248 ans 5 environ, & perdre assez de sa chaleur propre pour arriver au point de la température actuelle en 20194 ans environ, en supposant que la Lune est composée des mêmes matieres que le globe terrestre; néanmoins comme la densité de la Terre est à celle de la Lune :: 1000 : 702, & qu'à l'exception des métaux, toutes les autres matieres vitrescibles ou calcaires sui-

⁽b) Second mémoire, Tome VI, page 190.

vent dans leur refroidissement le rapport de la densité assez exactement, nous diminuerons les temps du refroidissement de la Lune dans ce même rapport de 1000 à 702, en sorte qu'au lieu de s'être consolidée jusqu'au centre en 792 ans, on doit dire 556 ans environ, pour le temps réel de sa consolidation jusqu'au centre, & 6492 ans pour son refroidissement au point de pouvoir la toucher, & ensin 14176 ans pour son refroidissement à la température actuelle de la Terre; en sorte qu'il y a 59871 ans entre le temps de son refroidissement & celui du refroidissement de la Terre, abstraction faite de la compensation qu'a dû produire sur l'une & sur l'autre la chaleur du Soleil, & la chaleur

réciproque qu'elles se sont envoyée.

De même le globe de Mercure, dont le diamètre n'est que \(\frac{1}{3}\) de celui de notre gobe, auroit dû se consolider jusqu'au centre en 968 ans \(\frac{1}{3}\); se refroidir au point de pouvoir le toucher en 11301 ans environ, & arriver à celui de la température actuelle de la Terre en 24682 ans environ, s'il étoit composé d'une matiere semblable à celle de la Terre; mais sa densité étant à celle de la Terre; mais sa densité étant à celle de la Terre: 2040: 1000, il faut prolonger dans la même raison les temps de son resroidissement. Ainsi, Mercure s'est consolidé jusqu'au centre en 1976 ans \(\frac{3}{10}\) resroidi au point de pouvoir le toucher en 23054 ans, & ensin à la température actuelle de la Terre en 50351 ans; en sorte qu'il y a 23696 ans entre le temps de son resroidissement & celui du resroidissement de la Terre, abstraction saite de

F 2

même de la compensation qu'a dû faîre à la perte de sa chaleur propre, la chaleur du Soleil duquel il est plus voisin qu'aucune au-

tre planète.

De même le diamètre du globe de Mars n'étant que 13 de celui de la Terre, il auroit dû se consolider jusqu'au centre en 1510 ans. 3 environ, se refroidir au point de pouvoir le toucher en 17634 ans environ, & arriver à celui de la température actuelle de la Terre en 38504 ans environ, s'il étoit com-posé d'une matiere semblable à celle de la Terre; mais sa densité étant à celle du globe. terrestre:: 730: 1000, il faut diminuer dans la même raison les temps de son refroidissement. Ainsi, Mars se sera consolidé jusqu'au centre en 1102 ans 18 environ, refroidi au point de pouvoir le toucher en 12873 ans, & enfin à la température actuelle de la Terre en 28108 ans; en sorte qu'il y a 45.839 ans entre les temps de son refroidissement & celui de la Terre, abstractions faite de la différence qu'adû produire la chaleur du Soleil sur ces deux planètes.

De même le diamètre du globe de Vénus étant 13 du diamètre de notre globe, il auroit dû se consolider jusqu'au centre en 2744 ans environ, se refroidir au point de pouvoir le toucher en 32027 ans environ, & arriver à celui de la température actuelle de la Terre en 69933 ans, s'il étoit composée d'une matiere semblable à celle de la Terre, mais sa densité étant à celle du globe terrestre :: 1270:1000, il saut augmenter dans la même raison les temps de son resroidisse-

ment. Ainsi Vénus ne se sera consolidée jusqu'au centre qu'en 3484 ans 22 environ; refroidie au point de pouvoir la toucher en 40674 ans, & enfin à la température actuelle de la Terre en 88815 ans environ; en sorte que ce ne sera que dans 14768 ans que Vénus sera au même point de température qu'est actuellement la Terre, toujours abstraction faire de la différente compensation qu'a dût faire la chaleur du Soleil sur l'une & sur l'autre.

Le diamètre du globe de Saturne étant à celui de la Terre: 9 1:1, il s'ensuit que, malgre son grand éloignement du Soleil, il est encore bien plus chaud que la Terre; car, abstraction faite de cette légere dissérence, causée par la moindre chaleur qu'il reçoit du Soleil, il se trouve qu'il auroit dû se consolider jusqu'au centre en 27597 ans 1, se refroidir au point de pouvoir le toucher en 322154 ans 1, & arriver à celui de la température actuelle en 703446 ½, s'il étoit composé d'une matiere semblable à celle du globe terrestre, mais sa densité n'étant à celle de la Terre que :: 184: 1000, il faut diminuer dans la même raison les temps de son refroidissement. Ainsi, Saturne se sera consolidé jusqu'au centre en 5078 ans environ , refroidi au point de pouvoir le toucher en 59276 ans environ, & enfin à la tempéra-ture actuelle en 129434 ans; en sorte que ce ne sera que dans 55387 ans que Saturne sera refroidi au même point de température qu'est actuellement la Terre; abstraction saite non-seulement de la chaleur du Soleil, mais

encore de celle qu'il a dû recevoir de ses satellites & de son anneau.

De même le diamètre de Jupiter étant onze fois plus grand que celui de la Terre, il s'ensuit qu'il est encore bien plus chaud que Saturne, parce que, d'une part, il est plus gros, & que d'autre part, il est moins éloigné du Soleil; mais en ne considérant que sa chaleur propre, on voit qu'il n'auroit dû se consolider jusqu'au centre qu'en 31955 ans, ne se refroidir au point de pouvoir le toucher qu'en 373021 ans, & n'arriver à celui de la température de la Terre qu'en 814514 ans, s'il étoit composé d'une matiere semblable là celle du globe terrestre; mais sa densité n'étant à celle de la Terre que:: 292: 1000, il faut diminuer dans la même raison les temps de son refroidissement. Ainsi, Jupiter se sera consolidé jusqu'au centre en 9331 ans 1 environ, refroidi au point de pouvoir le toucher en 108922 ans, & enfin à la température actuelle en 237838 ans; en sorte que ce ne sera que dans 163791 ans que Jupiter sera refroidi au même point de température qu'est actuellement la Terre, abstraction faite de la compensation, tant par la chaleur du Soleil que par la chaleur de ses fatellites.

Ces deux planètes, Jupiter & Saturne, quoique les plus éloignées du Soleil, doivent donc être beaucoup plus chaudes que la Terre, qui néanmoins, à l'exception de Vénus, est de toutes les autres planètes celle qui est actuellement la moins froide. Mais les satellites de ces deux grosses planètes auront, comme la Lune, perduleur chaleur propre en beaucoup moins de temps, & dans la proportion de leur diamètre & de leur densité; il y a seulement une double compensation à faire sur cette perte de la chaleur intérieure des satellites, d'abord par celle du Soleil & ensuite par la chaleur de la planète principale qui a dû, surtout dans le commencement & encore aujourd'hui, se porter sur ces satellites, & les réchausser à l'extérieur beau-

coup plus que celle du Sokeil.

Dans la supposition que toutes les planètes ayent été formées de la matiere du Soleil, & projetées hors de cet astre dans le même temps, on peut prononcer sur l'époque de leur formation, par le temps qui s'est écoulé pour leur refroidissement. Ainsi, la Terre existe comme les autres planètes sous une forme solide & consistante à la surface, au moins depuis 74047 ans, puisque nous avons démontré qu'il faut ce même temps pour refroidir au point de la température actuelle un globe en incandescence, qui seroit de la même grosseur que le globe terrestre (c), & composé de mêmes matieres. Et comme la déperdition de la chaleur, de quelque degré qu'elle soit, se fait en même raison que l'écoulement du temps, on ne peut guere douter que cette chaleur de la Terre ne sût double il y a 37023 ans & demi, de ce qu'elle est aujourd'hui, & qu'elle

⁽c) Voyez le huitième mémoire de la Partie expérimentale, tome VIII, page 5.

n'ait été triple, quadruple, centuple, &c. dans des temps plus reculés à mesure qu'on se rapproche de la date de l'état primitif de l'incandescence générale. Sur les 74047 ans il s'est, comme nous l'avons dit, écoulé 2905 ans, avant que la masse entiere de notre globe fût consolidée jusqu'au centre; l'état d'incandescence, d'abord avec flamme, & ensuite avec lumiere rouge à la surface, a duré tout ce temps, après lequel la chaleur, quoiqu'obscure, ne laissoit pas d'être assez forte pour enslammer les matieres combusti-bles, pour rejeter l'eau & la dissiper en vapeurs, pour sublimer les substances volatiles, &c. Cet état de grande chaleur incandescence a duré 33911 ans; car nous avons démontré, par les expériences du premier Mémoire (d), qu'il faudroit 42964 ans à un globe de ser gros comme la Terre, & chaussé jusqu'au rouge, pour se refroidir au point de pouvoir le toucher sans se brûler; &, par les expériences du second Mémoire (e), on peut conclure que le rapport du refroidissement à ce point des principales matieres qui composent le globe terrestre, est à celui du refroidissement du fer :: 50516 :70000; or 70000:50516 :: 42964 : 33911 à très peu près. Ainsi le globe terrestre, très opaque aujourd'hui, a d'abord été brillant de sa propre lumiere pendant 2903 ans, & enfuire sa surface n'a cessé d'être assez chaude

⁽d) Tome VI, page 159.
(e) Idem page 150 & suiv.

pour brûler qu'au bout de 33911 autres années. Déduisant donc ce temps sur 74047 ans qu'a duré le refroidissement de la Terre au point de la température actuelle, il reste 40136 ans ; c'est de quelques siècles après cette époque que l'on peut, dans cette hypothèse, dater la naissance de la Nature organisée sur le globe de la terre ; car il est évident qu'aucun être vivant ou organisé n'a pu exister, & encore moins subsister dans un monde où la chaleur étoit encore si grande qu'on ne pouvoit sans se brûler en toucher la surface, & que par conséquent ce n'a été qu'après la dissipation de cette chaleur trop forte que la terre a pu nourrir des animaux & des plantes.

La Lune qui n'a que 3, du diamètre de notre globe, & que nous supposons composée d'une matiere dont la densité n'est à celle de la Terre que: 702: 1000, a dû parvenir à ce premier moment de chaleur bénigne & productive bien plutôt que la Terre, c'est-à-dire, quelque temps après les 6492 ans qui se sont écoulés avant son refroidissement, au point de pouvoir, sans

se brûler, en toucher la surface.

Le globe terrestre se seroit donc restoidi du point d'incandescence au point de la température actuelle en 74047 ans, supposé que rien n'eût compensé la perte de sa chaleur propre; mais, d'une part, le Soleil envoyant constamment à la Terre une certaine quantité de chaleur, l'accession ou le gain de cette chaleur extérieure, a dû compenser en partie la perte de sa chaleur intérieure, & d'autre part la Lune

Hist. nat. Tom. IX.

dont la surface, à cause de sa proximité; nous paroît aussi grande que celle du Soleil, étant aussi chaude que cet astre dans le temps de l'incandescence générale, envoyoit en ce moment à la Terre autant de chaleur que le Soleil même, ce qui fait une seconde compensation qu'on doit ajouter à la premiere, sans compter la chaleur envoyée dans le même temps par les cinq autres planètes, qui semble devoir ajouter encore quelque chose à cette quantité de chaleur extérieure que reçoit & qu'a reçue la Terre dans les temps précédens: abstraction faite de toute compensation par la chaleur extérieure à la perte de la chaleur propre de chaque planète, elles se seroient donc refroidies dans l'ordre suivant:

| The state of the s | A pouvoir en toucher la surface sans se brûler. | |
|--|--|--|
| Contraction of the first | Le Globe Terrestre en 33911 ans. LA LUNE en 6492 ans MERCURE en 23054 ans. VÉNUS en 40674 ans MARS en 12873 ans UPITER en 108922 ans ATURNE en 59276 ans | En 14176 ans. En 50351 ans. En 88815 ans. En 28108 ans. En 237838 ans. |

Mais on verra que ces rapports varieront par la compensation que la chaleur du Soleil a faite à la perte de la chaleur propre de toutes les planètes.

Pour estimer la compensation que fait l'ac-

cession de cette chaleur extérieure envoyée par le Soleil & les planètes, à la perte de la chaleur intérieure de chaque planète en particulier, il faut commencer par évaluer la compensation que la chaleur du Soleil seus a faite à la perte de la chaleur propre du globe terrestre. On a fait une estimation assez précise de la chaleur qui émane actuellement de la terre & de celle qui lui vient du soleil; on a trouvé, par des observations très exactes & suivies pendant plusieurs années, que cette chaleur qui émane du globe terrestre, est en tout temps & en toutes saisons bien plus grande que celle qu'il reçoit du Soleil. Dans nos climats, & particulièrement sous le parallèle de Paris, elle paroît être en été vingt-neuf sois, & en hiver quatre cent quatre-vingt-onze fois plus grande que la chaleur qui nous vient du soleil (f). Mais on tomberoit dans l'erreur si l'on vouloit tirer de l'un ou de l'autre de ces rapports ou même les deux pris ensemble, le rapport réel de la chaleur propre du globe terrestre à celle qui lui vient du soleil, parce que ces rapports ne donnent que les points de la plus grande chaleur de l'été & de la plus petite chaleur, ou ce qui est la même chose, du plus grand froid en hiver, & qu'on ignore tous les rapports intermédiaires des autres saisons de l'année. Néanmoins ce ne seroit que de la somme de tous ces rapports soi-

⁽f) Voyez la Table dressee par M. de Mairan, Mémoires de l'Académie des Sciences, année 1765, p. 145

gneusement observés chaque jour & ensuite réunis, qu'on pourroit tirer la proportion réelle de la chaleur du globe terrestre à celle qui lui vient du soleil. Mais nous pouvons arriver plus aisément à ce même but en prenant le climat de l'équateur qui n'est pas sujet aux mêmes inconveniens; parce que les étés, les hivers & toutes les saisons y étant à peu-près égales, le rapport de la chaleur solaire à la chaleur terrestre y est constant & toujours de 5, non-seulement sous la ligne équatoriale, mais à cinq degrès des deux côtés de cette ligne (g). On peut donc croire d'après ces observations, qu'en général la chaleur de la terre est encore aujourd'hui cinquante fois plus grande que la chaleur qui lui vient du Soleil. Cette addition ou compensation de , à la perte de la chaleur propre du globe, n'est pas si considérable qu'on auroit été porté à l'imaginer. Mais à mesure que le globe se refroidira davantage, cette même chaleur du Soleil fera une plus forte compensation, & deviendra de plus en plus nécessaire au maintien de la nature vivante, comme elle a été de moins en moins utile à mesure qu'on remonte vers les premiers temps; car en prenant 74047 ans pour date de la formation de la Terre & des planètes, il s'est écoulé peut-être plus de 35000 ans où la chaleur du Soleil étoit de trop pour nous, puisque la surface de.

[[]g] Voyez la Table citée ci-contre.

notre globe étoit encore si chaude au bout de 33911 ans, qu'on n'auroit pu la toucher. Pour évaluer l'effet total de cette compensation qui est , aujourd'hui, il faur chercher ce qu'elle a été précédemment, à commencer du premier moment lorsque la Terre étoit en incandescence; ce que nous trouverons en comparant la chaleur actuelle du globe terrestre avec celle qu'il avoit dans ce temps. Or nous savons par les expériences de Newton, corrigées dans notre premier mémoire (h), que la chaleur du ser rouge, qui est à très peu près égale à celle du verre en incandescence, est huit sois plus grande que la chaleur de l'eau bouillante, & vingt-quatre sois plus grande que celle du Soleil en été. Or cette chaleur du Soleil en été, à laquelle Newton a comparé les autres chaleurs, est composée de la chaleur propre de la Terre & de celle qui lui vient du Soleil en été dans nos climats; & comme cette derniere chaleur n'est que 2, de la premiere, il s'ensuit que de 30 ou 1 qui représentent ici l'unité de la chaleur en été, il n'en appartient au Soleil que 30, & qu'il en appartient 39 à la Terre. Ainsi la chaleur du fer rouge, qui a été trouvée vingt-quatre sois plus grande que ces deux chaleurs prifes ensemble, doit être augmentée de 30 dans la même raison qu'elle est aussi diminuée, & cette augmentation est par consé-

⁽h) Premier mémoire sur les progrès de la chaleu Partie expérimentale, tome VI, page 111.

quent de 34 ou de 4. Nous devons donc eftimer à très peu près 25 la chaleur du fer rouge, relativement à la chaleur propre & actuelle du globe terrestre qui nous sert d'unité. On peut donc dire que dans le temps de l'incandescence il étoit vingt-cinq sois plus chaud qu'il ne l'est aujourd'hui; car nous devons regarder la châleur du Soleil comme une quantité constante ou qui n'a que très peu varié depuis la formation des planètes, Ainsi la chaleur actuelle du globe étant à celle de son état d'incandescence :: 1: 25, & la diminution de cette chaleur s'étant faite en même raison que la succession du temps, dont l'écoulement total depuis l'incandescence, est de 74047 ans; nous trouverons en divisant 74047 par 25, que tous les 2962 ans environ, cette premiere chaleur du globe a diminué de 2, & qu'elle continuera de diminuer de même jusqu'à ce qu'elle soit entiérement dissipée; en sorte qu'ayant été 25 il y a 74047 ans, & se trouvant aujourd'hui 25 ou 1, elle sera dans 74047 autres années 21, de ce qu'elle est actuellement.

Mais cette compensation par la chaleur du soleil étant $\frac{1}{50}$ aujourd'hui, étoit vingt-cinq sois plus petite dans le temps que la chaleur du globe étoit vingt-cinq sois plus grande; multipliant donc $\frac{1}{50}$ par $\frac{1}{25}$, la compensation dans l'état d'incandescence n'étoit que de $\frac{1}{12500}$. Et comme la chaleur primitive du globe a diminué de $\frac{1}{25}$ tous les 2962 ans, on doit en conclure que, dans les derniers 2962 ans, la compensation étant $\frac{1}{50}$, & dans les premiers

2962 ans étant ; dont la somme est 26 la compensation des temps suivans & antécédens, c'est-à-dire, pendant les 2962 ans précédant les derniers, & pendant les 2962 suivant les premiers, a toujours été égale à 26 1250. D'où il résulte que la compensation totale pendant les 74047 ans, est $\frac{26}{1250}$ mul-tipliés par 12½, moitié de la somme de tous les termes de 2962 ans, ce qui donne $\frac{325}{1250}$ ou 13. C'est là toute la compensation que la chaleur du soleil a faite à la perte de la chaleur propre du globe terrestre; cette perte depuis le commencement jusqu'à la fin des 74047 ans étant 25, elle est à la compensation totale, comme le temps total de la période est au temps du prolongement du refroidissement pendant cette période de 74047 ans. On aura donc 25: \frac{13}{50}: : 74047: 770 ans environ. Ainsi, au lieu de 74047 ans, on doit dire qu'il y a 74817 ans que la Terre a commencé de recevoir la chaleur du soleil & de perdre la sienne.

Le feu du soleil, qui nous paroît si considérable, n'ayant compensé la perte de la chaleur propre de notre globe que de 13 sur 25, depuis le premier temps de sa formation, l'on voit évidemment que la compensation qu'a pu produire la chaleur envoyée par la Lune & par les autres planètes à la terre est si petite, qu'on pourroit la négliger, sans craindre de se tromper, de plus de dix ans sur le prolongement des 74817 ans qui se sont écoulés pour le refroidissement de la Terre à la température actuelle. Mais comme dans un sujet de cette espèce on peut

G 4

desirer que tout soit démontré, nous serons la recherche de la compensation qu'a pu produire la chaleur de la Lune à la perte de

la chaleur du globe de la Terre.

La Lune se seroit refroidie au point de pouvoir en toucher la surface en 6492 ans, & au point de la température actuelle de la Terre en 14176 ans, en supposant que la Terre se sût elle-même refroidie à ce point en 74047 ans; mais comme elle ne s'est réellement refroidie à la température actuelle qu'en 74817 ans environ, la Lune n'a pu se refroidir de même qu'en 14323 ans en-viron, en supposant encore que rien n'eût compensé la perte de sa chaleur propre. Ainsi, sa chaleur étoit à la fin de cette pé-Ainsi, sa chaleur étoit à la sin de cette période de 14323 ans, vingt-cinq sois plus petite que dans le temps de l'incandescence; & l'on aura, en divisant 14323 par 25, 533 ans environ; en sorte que tous les 533 ans, cette premiere chaleur de la Lune a diminué de ½, & qu'étant d'abord 25, elle s'est trouvée ½ ou 1 au bout de 14323 ans, & de ½ au bout de 14323 autres années; d'où l'on peut conclure que la Lune, après 28646 ans, auroit été aussi refroidie que la Terre le sera dans 74817 ans, si rien n'eût compensé la perte de la chaleur propre de cette planète. planète.

Mais la Lune n'a pu envoyer à la Terre une chaleur un peu considérable que pendant le temps qu'a duré son incandescence & son état de chaleur, jusqu'au degré de la température actuelle de la Terre, & elle seroit en effet arrivée à ce point de refroidis-

sement en 14323 ans, si rien n'eût compensé la perte de sa chaleur propre; mais nous démontrerons tout - à - l'heure que pendant cette période de 14323 ans, la chaleur du Soleil a compensé la perte de la chaleur de la Lune assez pour prolonger le temps de son resroidissement de 149 ans; & nous démontrerons de même que la chaleur envoyée par la Terre à la Lune pendant cette même période de 14323 ans, a prolongé son ressoriedissement de 1937 ans. Ainsi, la période réelle du temps du resroidissement de la Lune, depuis l'incandescence jusqu'à la température actuelle de la Terre, doit être augmentée de 2086 ans, & se trouve être de

16409 ans, au lieu de 14323 ans.

Supposant donc la chaleur qu'elle nous envoyoit dans le temps de son incandescence, égale à celle qui nous vient du Soleil, parce que ces deux astres nous présentent chacun une surface à - peu - près égale, on verra que cette chaleur, envoyée par la Lune, étant comme celle du Soleil 1 de la chaleur actuelle du globe terrestre, ne faisoit compensation dans le temps de l'incandescence que de 1 à la perte de la chaleur intérieure de notre globe, parce qu'il étoit lui-même en incandescence, & qu'alors sa chaleur propre étoit vingt-cinq fois plus grande qu'elle ne l'est aujourd'hui. Or, au bout de 16409 ans, la Lune étant refroidie au même point de température que l'est actuellement la Terre, la chaleur que cette planète lui envoyoit dans ce temps n'auroit pu faire qu'une compensation vingt-cinqfois plus petite que la premiere, c'est-à-dire, de 150 si le globe terrestre eût conservé son état d'incandescence; mais sa premiere chaleur ayant diminué de 150 tous les 2962 ans, elle n'étoit plus que de 19 de environ au bout de 16409 ans. Ainsi, la compensation que fai-soit alors la chaleur de la Lune, au lieu de

n'ètre que de ____, étoit de ____. En 31250 ajoutant ces deux termes de compensation du premier & du dernier temps, c'est - à-

dire; — avec — , on aura — pour la

1250 31250 31250
Somme de ces deux compensations qui étant multipliée par 12 ½, moitié de la somme de

tous les termes, donne ___ pour la com-

pensation totale qu'a faite la chaleur envoyée par la Lune à la Terre pendant les 16409 ans. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps total de la période est au prolongement du refroidissement, on aura

25: $\frac{309\frac{3}{4}}{31250}$: : 16409: $6\frac{62}{125}$ environ. Ainsi la

chaleur que la Lune a envoyée sur le globe terrestre pendant 16409 ans, c'est-à-dire, depuis l'état de son incandescence jusqu'à celui où elle avoit une chaleur égale à la température actuelle de la Terre, n'a prolongé le refroidissement de notre globe que de 6 ans ½ environ, qui étant ajoutés aux 74817 ans que nous avons trouvés précédemment, sont en tout 74823 ans ½ environ, qu'on doit encore augmenter de 8 ans, parce que nous n'avons compté que 74047 ans, au lieu de 74817 pour le temps du refroidissement de la Terre, & que 74047 ans: 770: 8 ans environ, & par conséquent on peut réellement assigner 74831½ ou 74832 ans, à très peu près, pour le temps précis qui s'est écoulé depuis l'incandescence de la Terre jusqu'à son resroidissement à la tem-

pérature actuelle.

On voit par cette évaluation de la chaleur que la Lune a envoyée sur la Terre, combien est encore plus petite la compensation que la chaleur des cinq autres planètes a pu faire à la perte de la chaleur intérieure de notre globe; ces cinq planètes prises ensemble ne présentent pas à nos yeux une étendue de surface à beaucoup près aussi grande que celle de la Lune seule; & quoique l'incandescence des deux grosses planètes ait duré bien plus long-temps que celle de la Lune, & que leur chaleur subsiste encore aujourd'hui à un très haut degré, leur éloignement de nous est si grand, qu'elles n'ont pu prolonger le restroidissement de notre globe que d'une si petite quantité de temps, qu'on peut la regarder comme nulle, & qu'on doit s'en tenir aux 74832 ans que nous avons déterminés pour le temps réel du restroidissement de la Terre à la température acquelle.

Maintenant il faut évaluer, comme nous l'avons fait pour la Terre, la compensation que la chaleur du Soleil a faite à la perte de la chaleur propre de la Lune, & aussi la compensation que la chaleur du globe terrestre a pu faire à la perte de cette même chaleur de la Lune, & démontrer, comme nous l'avons avancé, qu'on doit ajouter 2086 à la période de 14323 ans, pendant laquelle elle auroit perdu sa chaleur propre jusqu'au point de la température actuelle de la Terre,

si rien n'eût compensé cette perte. En faisant donc sur la chaleur du Soleil le même raisonnement pour la Lune que nous avons sait pour la Terre, on verra qu'au bout de 14323 ans la chaleur du Soleil sur la Lune n'étoit que comme sur la Terre de la chaleur propre de cette planète, parce que sa distance au Soleil & celle de la Terre au même astre sont à très peu près les mê-mes: dès-lors sa chaleur, dans le temps de l'incandescence, ayant été vingt-cinq sois plus grande, il s'en suit que tous les 533 ans cette premiere chaleur a diminué de $\frac{1}{25}$, en forte qu'étant d'abord 25, elle n'étoit au bout de 14323 ans que $\frac{25}{25}$ ou 1. Or la compensation que faisoit la chaleur du Soleil à la perte de la chaleur propre de la Lune étant $\frac{1}{50}$ au bout de 14323 ans, & $\frac{1}{1250}$ dans le temps de son incandescence, on aura, en aioutant ces deux termes. ajoutant ces deux termes $\frac{26}{1250}$, lesquels multipliés par $12\frac{1}{2}$, moitié de la somme de tous les termes, donnent $\frac{13}{50}$ pour la compensation totale pendant cette première période de 14323 ans. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25: \frac{13}{50}: \frac{14323}{50}: \frac{14323}{50}:

Mais on doit en effet prolonger encore le temps du refroidissement de cette planète, parce que l'on est assuré, même par les phénomènes actuels, que la Terre lui envoie une grande quantité de lumiere, & en même temps quelque chaleur. Cette couleur terne qui se voit sur la surface de la Lune quand elle n'est pas éclairée du Soleil, & à laquelle les Astronomes ont donné le nom de lumiere cendrée, n'est à la vérité que la réslexion de la lumiere solaire que la Terre lui envoie; mais il faut que la quantité en soit bien considérable, pour qu'après une double réslexion elle soit encore sensible à nos yeux d'une distance aussi grande. En esset cette lumiere est près de seize sois plus grande que la quantité de lumiere qui nous est envoyée par la pleine Lune, puisque la surface de la Terre est pour la Lune près de seize sois plus étendue que la surface de cette planète ne l'est pour nous.

Pour me donner l'idée nette d'une lumiere seize sois plus forte que celle de la Lune, j'ai fait tomber dans un lieu obscur, au moyen des miroirs d'Archimède, trente-deux images de la pleine Lune, réunies sur les mêmes objets; la lumiere de ces trente-deux images étoit seize sois plus forte que la lumiere simple de la Lune; car nous avons démontré, par les expériences du sixième Mémoire, que la lumiere en géné al ne perd qu'environ moitié par la réslexion sur une surface bien polie. Or cette lumiere des trente-deux images de la Lune m'a paru éclairer les objets autant & plus que celle du jour lorsque le ciel est couvert de nuages; il n'y a donc point de nuit pour la face de la Lune qui nous regarde, tant que le Soleil éclaire la face de la Terre qui la re-

garde elle-même.

Mais cette lumiere n'est pas la seule émanation bénigne que la Lune ait reçue & reçoive de la Terre. Dans le commencement des temps, le globe terrestre étoit pour cette planète un second Soleil plus ardent que le premier: comme sa distance à la Terre n'est que de quatre - vingt-cinq mille lieues, & & que la distance du Soleil est d'environ trente-trois millions, la Terre faisoit alors sur la Lune un seu bien supérieur à celui du Soleil; nous serons aisément l'estimation de cet esset, en considérant que la Terre présente à la Lune une surface environ seize sois plus grande que le Soleil, & par conséquent le globe terrestre, dans son état d'incandescence, étoit pour la Lune un astre seize sois plus grand que le Soleil (1). Or

⁽¹⁾ On peut encore présenter d'une autre maniere,

nous avons vu que la compensation faite par la chaleur du Soleil à la perte de la chaleur propre de la Lune, pendant 14323 ans, a été de 1350, & le prolongement du refroidissement, de 149 ans; mais la chaleur envoyée par la Terre en incandescence étant seize sois plus grande que celle du Soleil, la

qui paroîtra peut-être plus claire, les raisonnemens & les calculs ci-dessus. On sait que le diamètre du Soleil est à celui de la Terre:: 107:1; leurs surfaces::

11449:1; & leurs volumes:: 1225043:1.

Le Soleil, qui est à-peu-près éloigné de la Terre & de la Lune également, leur envoie à chacune une certaine quantité de chaleur, laquelle, comme celle de tous les corps chauds, est en raison de la surface & non pas du volume. Supposant donc le Soleil divisé en 1225043 petits globes, chacun gros comme la Terre; la chaleur que chacun de ces petits globes enverroit à la Lune, seroit à celle que le Soleil lui envoie, comme la surface d'un de ces petits globes est à la surface du Soleil, c'est-à-dire, :: 1 : 11449. Mais en mettant ce petit globe de seu à la place de la Terre, il est évident que la chaleur sera augmentée dans la même raison que l'espace aura diminué. Or la distance du Soleil & celle de la Terre à la Lune, sont entr'elles :: 7200:17, dont les quarrés sont :: 51840000 : 289. Donc la chaleur que le petit globe de seu placé à qua-tre-vingt-cinq mille lieues de distance de la Lune lui enverroit, seroit à celle qu'il lui envoyoit auparavant : 179377: 1. Mais nous avons vu que la surface de ce petit globe n'étoit à celle du Soleil que :: 1: 11449 ; ainsi la quantité de chaleur que sa surface enverroit vers la Lune, est onze mille quatre cent quaranteneuf fois plus petite que celle du Soleil. Divilant donc 179377 par 11449, il se trouve que cette chaleur envoyée par la Terre en incandescence à la Lune, étois 153, c'est-à-dire, environ seize sois plus forte que celle du Soleil,

compensation qu'elle a faite alors étoit donc 16/1250, parce que la Lune étoit elle-même en incandescence, & que sa chaleur propre étoit vingt - cinq sois plus grande qu'elle n'étoit au bout des 14323 ans; néanmoins la chaleur de notre globe ayant diminué de 25 à 20 ½ environ, depuis son incandescence jusqu'à ce même terme de 14323 ans, il s'ensuit que la chaleur envoyée par la Terre à la Lune dans ce temps, n'auroit fait

compensation que de $\frac{12\frac{25}{25}}{1250}$ si la Lune eût

conservé son état d'incandescence; mais sa premiere chaleur ayant diminué pendant les 14323 ans de 25, la compensation que faisoit alors la chaleur de la Terre, au lieu 12 22 12 23

de n'être que de $\frac{12\frac{22}{25}}{1250}$ a été de $\frac{12\frac{22}{25}}{1250}$ multi-

pliés par 25, c'est-à-dire, de $\frac{322}{1250}$: en ajoutant ces deux termes de compensation du premier & du dernier temps de cette période de 14323 ans; savoir, $\frac{16}{1250}$ & $\frac{322}{1250}$, on aura $\frac{33}{1250}$ pour la somme de ces deux termes de compensation, qui étant multipliée par $12\frac{1}{2}$, moitié de la somme de tous les termes, donne $\frac{4225}{1250}$ ou $3\frac{19}{50}$ pour la compensation totale qu'a faite la chaleur envoyée par la Terre à la Lune pendant les 14323 ans; & comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est à celui du prolongement du refroidissement, on aura $25:3\frac{19}{50}:14323:1937$ ans environ. Ainsi, la chaleur de la

Terre a prolongé de 1937 ans le refroidissement de la Lune pendant la premiere pér riode de 14323 ans, & la chaleur du Soleil l'ayant aussi prolongé de 149 ans, la période du temps réel qui s'est écoulé depuis l'incandescence jusqu'au refroidissement de la Lune à la température actuelle de la Terre, est de

16409 ans environ.

Voyons maintenant combien la chaleur du Soleil & celle de la Terre ont compensé la perte de la chaleur propre de la Lune dans la période suivante, c'est-à-dire, pendant les 14323 ans qui se sont écoulés depuis la fin de la premiere période, où sa chaleur auroit été égale à la température actuelle de la Terre si rien n'eût compensé la

perte de sa chaleur propre.

La compensation par la chaleur du Soleil à la perte de la chaleur propre de la Lune, étoit 1 au commencement, & 25 à la fin de cette seconde période. La somme de ces deux termes est 26, qui étant multipliée par 121, moitié de la somme de tous les termes, donne 325 ou 6½ pour la compensation totale par la chaleur du Soleil pendant la seconde période de 14323 ans. Mais la Lune ayant perdu pendant ce temps 25 de sa chaleur propre, & la perte de la chaleur propre étant à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroi-dissement, on aura 25: 6 ½: 14323: 3724 ans. Ainsi, le prolongement du temps pour le refroidissement de la Lune, par la chaleur du Soleil, ayant été de 149 ans dans la premiere période, a été de 3728 ans pour la se-

conde période de 14323 ans.

Et à l'égard de la compensation produite par la chaleur de la Terre pendant cette mème seconde période de 14323 ans, nous avons vu qu'au commencement de cette seconde période, la chaleur propre du globe terrestre étant de 20½, la compensation qu'elle a faite

alors a êté de $\frac{3^{22\frac{7}{7}}}{I_{250}}$. Or la chaleur de la

Terre ayant diminué pendant cette seconde période de 20 7 à 15 2, la compensation n'eût

été que de ____environ à la fin de cette pé-

riode, si la Lune eût conservé le degré de chaleur qu'elle avoit au commencement de cette même période; mais comme sa chaleur propre a diminué de $\frac{25}{25}$ à $\frac{1}{25}$ pendant cette seconde période, la compensation produite par la chaleur de la Terre, au lieu de n'être

que $\frac{244\frac{13}{28}}{1250}$ a été de $\frac{611F_{28}^{17}}{1250}$ à la fin de cette:

seconde période, c'est - à - dire, 32.2 7
1250

pliés par 12½, moitié de la fomme de tous les termes, donnent $\frac{80423}{1250}$, ou $64\frac{1}{3}$ environ pour la compensation totale qu'a faite la chaleur envoyée par la Terre à la Lune dans cette seconde période. Et comme la perte de

la châleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25:64 \frac{1}{3}:14323:38057 ans environ. Ainsi le prolongement du refroidissement de la Lune par la chaleur de la Terre, qui a été de 1937 ans pendant la première période, se trouve de 38057 ans environ pour la se-

conde période de 14323 ans.

A l'égard du moment où la chaleur envoyée par le Soleil à la Lune, a été égale à sa chaleur propre, il ne s'est trouvé ni dans la premiere ni dans la seconde période de 14323 ans, mais dans la troissème précisément, au second terme de cette troissème période, qui multiplié par 572 23/25, donne 1145 21/25, lesquels ajoutés aux 28646 années des deux périodes, sont 29791 ans 21/25. Ainsi c'est dans l'année 29792 de la formation des planètes que l'accession de la chaleur du Soleil a commencé à égaler & ensuite surpasser la déperdition de la chaleur propre de la Lune.

Le refroidissement de cette planète a donc été prolongé pendant la premiere période, 1°. de 149 ans par la chaleur du Soleil; 2°. de 1937 ans par la chaleur de la Terre; &, dans la seconde période, le refroidissement de la Lune a été prolongé; 3°. de 3724 ans par la chaleur du Soleil; & 4°. de 38057 ans par la chaleur de la Terre. En ajoutant ces quatre termes, on aura 43867 ans, qui étant joints aux 28646 ans des deux périodes, sont en tout 72513 ans. D'où l'on voit que ç'a été dans l'année 72513, c'est-à-dire,

il y a 2318 ans que la Lune a été refroidie au point de 1/25 de la température actuelle du

globe de la Terre.

La plus grande chaleur que nous ayons comparée à celle du Soleil ou de la Terre, est la chaleur du fer rouge; & nous avons trouvé que cette chaleur extrême n'est néanmoins que vingt-cinq fois plus grande que la chaleur actuelle du globe de la Terre, en forte que notre globe, lorsqu'il étoit en incandescence, ayant 25 de chaleur, n'en a plus que la vingt-cinquième partie, c'est-àdire 25 ou 1; & en supposant la premiere période de 74047 ans, on doit conclure que, dans une seconde période semblable de 74047 ans, cette chaleur ne sera plus que. 1 de ce qu'elle étoit à la fin de la premiere période, c'est-à-dire, il y a 785 ans. Nous regardons le terme $\frac{1}{25}$ comme celui de la plus petite chaleur, de la même façon que nous avons pris 25 comme celui de la plus forte cha-leur dont un corps solide puisse être pénétré. Cependant ceci ne doit s'entendre que relativement à notre propre nature & à celle des êtres organisés; car cette chaleur 1/25 de la température actuelle de la Terre est encore double de celle qui nous vient du Soleil, ce qui fair une chaleur considérable, & qui ne peut être regardée, comme très pe-tite, que relativement à celle qui est nécessaire au maintien de la nature vivante; car il est démontré, même par ce que nous ve-nons d'exposer, que si la chaleur actuelle de la Terre étoit vingt-cinq fois plus petite qu'elle ne l'est, toutes les matieres fluides

du globe seroient gelées, & que ni l'eau, ni la sève, ni le sang ne pourroient circuler; & c'est par cette raison que j'ai regardé le terme ½, de la chaleur actuelle du globe, comme le point de la plus petite chaleur, relativement à la Nature organisée, puisque de la même maniere qu'elle ne peut naître dans le seu, ni exister dans la très grande chaleur, elle ne peut de même subsister sans chaleur ou dans une trop petite chaleur. Nous tâcherons d'indiquer plus précisément les termes de froid & de chaud, où les êtres vivans cesseroient d'exister; mais il saut voir auparavant comment se fera le progrès du refroidissement du globe terrestre jusqu'à

ce point 1/25 de sa chaleur actuelle.

Nous avons deux périodes de temps, chacune de 74047 ans, dont la premiere est écoulée & a été prolongée de 785 ans par l'accession de la chaleur du Soleil & de celle de la Lune. Dans cette premiere période, la chaleur propre de la Terre s'est réduite de 25 à 1, & dans la seconde période elle se réduira de 1 à 1/25. Or nous n'avons à considérer dans cette seconde période que la compensation de la chaleur du Soleil; can on voit que la chaleur de la Lune est depuis long-temps si soible, qu'elle ne peut envoyer à la Terre qu'une si petite quantité qu'on doit la regarder comme nulle. Or la compensation par la chaleur du Soleil étant 150 à la fin de la premiere période de la chaleur propre de la Terre, sera par conséquent 250 à la fin de la seconde période de 74047 ans. D'où il résulte que la compensation totale

que produira la chaleur du Soleil pendant cette seconde période, sera $\frac{3^25}{5^6}$ ou $6\frac{1}{2}$. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura $25:6\frac{1}{2}:5$ 74047: 19252 environ. Ainsi, la chaleur du Soleil qui a prolongé le refroidissement de la Terre de 770 ans pour la première période, le prolongera pour la seconde de

19252 ans.

Et le moment où la chaleur du Soleil sera égale à la chaleur propre de la Terre, ne se trouvera pas encore dans cette seconde période, mais au second terme d'une troisième période de 74047 ans; & comme chaque terme de ces périodes est de 2962 ans, en les multipliant par 2, on a 5924 ans, lesquels ajoutés aux 148094 ans des deux premieres périodes, il se trouve que ce ne sera que dans l'année 154018 de la formation des planètes que la chaleur envoyée du Soleil à la Terre, sera égale à sa chaleur propre.

Le refroidissement du globe terrestre a donc été prolongé de 776 ans ½ pour la premiere période, tant par la chaleur du Soleil que par celle de la Lune, & il sera encore prolongé de 19252 ans par la chaleur du Soleil pour la seconde période de 74047 ans. Ajoutant ces deux termes aux 148094 ans des deux périodes, on voit que ce ne sera que dans l'année 168123 de la formation des planètes, c'est-à-dire, dans 93291 ans que la Terre sera refroidie au point de ½ de la température

actuelle, tandis que la Lune l'a été dans l'année 72514, c'est-à-dire, il y a 2318 ans, & l'auroit été bien plutôt si elle ne tiroit, comme la Terre, des secours de chaleur que du Soleil, & si celle que lui a envoyé la Terre n'avoit pas retardé son refroidissement beaucoup plus que celle du Soleil.

Recherchons maintenant quelle a été la compensation qu'a faite la chaleur du Soleil à la perte de la chaleur propre des cinq

autres planètes.

Nous avons vu que Mercure, dont le diamètre n'est que ; de celui du globe terrestre, se seroit restroidi au point de notre température actuelle en 50351 ans, dans la supposition que la terre se sût restroidie à ce même point en 74047 ans; mais comme elle ne s'est réellement restroidie à ce point qu'en 74832 ans, Mercure n'a pu se restroidir de même qu'en 50884 ans senviron, & cela en supposant encore que rien n'eût compensé la perte de sa chaleur propre; mais sa distance au soleil étant à celle de la Terre au même astre :: 4: 10, il s'ensuit que la chaleur qu'il reçoit du Soleil, en comparaison de celle que reçoit la Terre, est :: 100: 16 ou :: 6; : 1. Dès-lors la compensation qu'a faite la chaleur du Soleil lorsque cette planète étoit à la température actuelle de la Terre,

au lieu de n'être que 1 so s'étoit - ; & dans

le temps de son incandescence, c'est-à-dire, 50884 ans 5 auparavant, cette compensa-

tion n'étoît que ___. Ajoutant ces deux ter-

mes de compensation $\frac{6\frac{1}{4}}{50}$ & $\frac{6\frac{1}{4}}{1250}$ du premier

& du dernier temps de cette période, on

aura —, qui étant multipliés par 12 1

moitié de la somme de tous les termes, don-

nent $\frac{2031\frac{1}{4}}{1250}$ ou $1\frac{781\frac{1}{4}}{1250}$ pour la compensation

totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette premiere période de 50884 ans 5. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du

refroidissement, on aura 25: 1 ---:

508845: 3307 ans ½ environ. Ainsi le temps dont la chaleur du Soleil a prolongé le refroidissement de Mercure, a été 3307 ans ½ pour la premiere période de 50884 ans 5. D'où l'on voit que ç'a été dans l'année 54192 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 20640 ans que Mercure jouissoit de la même température dont jouit aujourd'huis la Terre.

Mais dans la seconde période, la compensation étant au commencement $\frac{6\frac{1}{4}}{50}$, & à la

fin —, on aura, en ajoutant ces temps,

qui étant multipliés par 121, moitié de

la somme de tous les termes, donnent ____

on 40 pour la compensation totale par la chaleur du Soleil dans cette seconde période. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est à celui du prolongement du refroidissement, on aura 25: 40 ce control le temps dont la chaleur du Soleil a prolongé & prolongera celui du refroidissement de Merculongera celui du responde de 82688 ans.

Le moment où la chaleur du Soleil s'est trouvée égale à la chaleur propre de cette planète, est au huitième terme de cette se-conde période, qui multiplié par 2035 ; environ, nombre des années de chaque terme de cette période, donne 16283 ans environ, lesquels étant ajoutés aux 50884 ans 5 de la période, on voit que ç'a été dans l'année 67167 de la formation des planètes que la chaleur du Soleil a commencé de surpasser la chaleur propre de Mercure.

Le refroidissement de cette planète a donc été prolongé de 3307 ans ½ pendant la premiere période de 50884 ans ½, & sera prolongé de même par la chaleur du Soleil de 82688 ans pour la seconde période. Ajoutant ces deux nombres d'années à celui des deux périodes, on aura 187765 ans environ. D'où l'on voit que ce ne sera que dans l'antitale.

Hist. nat. Tom. IX.

née 187765 de la formation des planètes que Mercure sera refroidi à 2, de la tempéra-

ture actuelle de la Terre.

Vénus, dont le diamètre est 17 de celui de la Terre, se seroit refroidie au point de notre température actuelle en 88815 ans, dans la supposition que la Terre se sût refroidie à ce même point en 74047 ans; mais comme elle ne s'est réellement refroidie à la température actuelle qu'en 74832 ans, Vénus n'a pu se refroidir de même qu'en 89757 environ, en supposant encore que rien n'eût compensé la perte de sa chaleur propre. Mais sa distance au Soleil étant à celle de la Terre au même astre, comme 7 sont à 10, il s'ensuit que la chaleur que Vénus reçoit du So-leil, en comparaison de celle que reçoit la Terre, est :: 100:49. Dès-lors la compensation que fera la chaleur du Soleil lorsque cette planète sera à la température actuelle de la Terre, au lieu de n'être que 1, sera 250 -; & dans le temps de son incandescence, . 50

cette compensation n'a été que ____. Ajou-

tant ces deux termes de compensation du premier & du dernier temps de cette premiere période de 89757 ans; on aura 5236, qui

étant multipliés par 12 moitié de la somme de tous les termes, donnent 6561 pour la

compensation totale qu'a faite & que sera la chaleur du Soleil pendant cette premiere pé-

riode de 89757 ans. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidis-

fement, on aura 25: -: 89757: 1885 ans

& demi environ. Ainsi, le prolongement du refroidissement de cette planète, par la chaleur du Soleil, sera de 1885 ans & demi environ, pendant cette premiere période de 89757 ans. D'où l'on voit que ce sera dans l'année 91643 de la formation des planètes, c'est à dire, dans 16811 ans que cette planète jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la terre.

Dans la seconde période, la compensation étant au commencement $\frac{25^{1}}{50}$, & à la fin $\frac{50^{1}}{50}$,

on aura, en ajoutant ces termes 5213, qui

multipliés par 12 1 moitié de la somme de tous les termes, donnent 6561 ou 13 13 pour

la compensation totale par la chaleur du Soleil pendant cette seconde période. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25: 13 13 150: 89757 247140 ans 2 environ. Ainsi, le temps dont la chaleur du Soleil a prolongé le refroidissement de Vénus, étant pour la premiere pétiode de 1885 ans 1, sera pour la seconde de 47140 ans 9 environ.

Le moment où la chaleur du Soleil sera

égale à la chaleur propre de cette planète, se trouve au 24 $\frac{76}{10!}$ terme de l'écoulement du temps de cette seconde période, qui multiplié par 3590 $\frac{7}{25}$ environ, nombre des années de chaque terme de ces périodes de 89757 ans, donne 86167 ans $\frac{7}{25}$ environ, lesquels étant ajoutés aux 89757 ans de la période, on voit que ce ne sera que dans l'année 175924 de la formation des planètes que la chaleur du Soleil sera égale à la chaleur propre de Vénus.

Le refroidissement de cette planète sera donc prolongé de 1885 ans ½ pendant la premiere période de 89757 ans, & sera prolongé de même de 47140 ans ½ dans la seconde période; en ajoutant ces deux nombres d'années à celui des deux périodes, qui est de 179574 ans, on voit que ce ne sera que dans l'année 228540 de la formation des planètes que Vénus sera refroidie ½ de la température actuelle de la Terre.

Mars, dont le diamètre est ½ de celui de la Terre.

Mars, dont le diamètre est 13 de celui de la Terre, se seroit restroidi au point de notre température actuelle en 28108 ans, dans la supposition que la Terre se sût restroidie à ce même point en 74047 ans; mais comme elle ne s'est réellement restroidie à ce point qu'en 74832 ans, Mars n'a pu se restroidir qu'en 28406 ans environ, en supposant encore que rien n'eût compensé la perte de sa chaleur propre. Mais sa distance au Soleil étant à celle de la Terre au même astre :: 15: 10, il s'ensuit que la chaleur qu'il reçoit du Soleil, en comparaison de celle que reçoit la Terre, est :: 100: 225 ou :: 4: 9. Dès-lors

la compensation qu'a faite la chaleur du Soleil lorsque cette planète étoit à la température actuelle de la Terre au lieu d'être

n'étoit que $\frac{4}{9}$; & dans le temps de l'incan-

descence, cette compensation n'étoit que

9. Ajoutant ces deux termes de compen-

sation du premier & du dernier temps de cette premiere période de 28406 ans, on aura

9, qui étant multiplié par 12 1, moitié

de la somme de tous les termes, donne $\frac{1300}{9}$

ou 1445 pour la compensation totale qu'a

faite la chaleur du Soleil pendant cette premiere période. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25: 1445:: 28406: 131 ans 3 environ. Ainsi le

temps dont la chaleur du Soleil a prolongé le refroidissement de Mars, a été d'environ 131 ans 30, pour la premiere période de 28406 ans. D'où l'on voit que ç'a été dans l'année 28538 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 46294 ans que Mars étoit à la température actuelle de la Terre.

Mais dans la seconde période, la compen-

fation étant au commencement 9, & à la fin

de tous les termes, donnent 9 ou 1443

pour la compensation totale par la chaleur du Soleil pendant cette seconde période. Et comme la perre de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du resroi-

dissement, on aura 25: ___::28406:3382

ans 125 environ. Ainsi le temps dont la chaleur du Soleil a prolongé le refroidissement de Mars dans la premiere période, ayant été de 131 3, sera dans la seconde de 3382 ans 52.

de 131 $\frac{3}{10}$, sera dans la seconde de 3382 ans $\frac{52}{125}$. Le moment où la chaleur du Soleil s'est trouvée égale à la chaleur propre de cette planète, est au $12\frac{1}{2}$, terme de l'écoulement du temps dans cette seconde periode, qui multiplié par $1136\frac{6}{25}$, nombre des années de chaque terme de ces périodes, donne 14203 ans, lesquels étant ajoutés aux 28406 ans de la première période, on voit que ça été dans l'année 42609 de la formation des planètes que la chaleur du Soleil a été égale à la chaleur propre de cette planète, & que depuis ce temps elle l'a toujours surpassée.

Le refroidissement de Mars a donc été pro-

longé, par la chaleur du Soleil, de 131 ans 130 pendant la premiere période, & l'a été dans la seconde période de 3382 ans 1596. Ajoutant ces deux termes à la somme des deux périodes, on aura 60325 ans 3190 environ. D'où l'on voit que ç'a été dans l'année 60326 de la formation des planètes, c'estadire, il y a 14506 ans que Mars a été refroidi à 215 de la chaleur actuelle de la Terre.

Jupiter, dont le diamètre est onze sois plus grand que celui de la Terre, & sa distance au Soleil::52:10, ne se resoidira au point de la Terre qu'en 237838 ans, abstrac-tion faite de toute compensation que la cha-leur du Soleil & celle de ses Satellites ont pu & pourront faire à la perte de sa chaleur propre, & surtout en supposant que la Terre se fût refroidie au point de la température actuelle en 74047 ans: mais comme elle ne s'est réellement resoidie à ce point qu'en 74832 ans, Jupiter ne pourra se refroidir au même point qu'en 240358 ans. Et en ne considérant d'abord que la compensation fai-te par la chaleur du Soleil sur cette grosse planéte, nous verrons que la chaleur qu'elle reçoit du Soleil, est à celle qu'en reçoit la Terre:: 100: 2704 ou :: 25:676. Dès-lors la compensation que fera la chaleur du Soleil lorsque Jupiter sera refroidi à la température actuelle de la Terre, au lieu

d'être $\frac{1}{50}$, ne sera que $\frac{25}{676}$; & dans le temps de l'incandescence cette compensation n'a été

14

que $\frac{25}{676}$: ajoutant ces deux termes de com-

pensation du premier & du dernier temps de cette premiere période de 240358 ans,

on a $\frac{676}{1250}$, qui multipliés par 12 ½ moitié de la

somme de tous les termes, donnent $\frac{8123}{676}$ ou

32676 pour la compensation totale que sera la

chaleur du Soleil pendant cette premiere période de 240358 ans. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25: 12676: 240358: 93 ans environ. Ainsi

le temps dont la chaleur du Soleil prolongera le refroidissement de Jupiter, ne sera que de 93 ans pour la premiere période de 240358 ans; d'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 240451 de la formation des planètes, c'est-à-dire, dans 165619 que le globe de Jupiter sera refroidi au point de la température actuelle du globe de la Terre.

Dans la seconde période la compensation

étant au commencement $\frac{25}{676}$, fera à la fin $\frac{625}{676}$;

en ajoutant ces deux termes on aura $\frac{\overline{676}}{50}$, qui multipliés par 12½, moitié de la fomme de

8125

tous les termes, donnent $\frac{676}{50}$ ou $\frac{12676}{50}$ pour

la compensation totale par la chaleur du Soleil pendant cette seconde période. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25: 12676: 240358: 2311

ans environ. Ainsi le temps dont la chaleur du Soleil prolongera le refroidissement de Jupiter, n'étant que de 93 ans dans la première période, sera de 2311 ans pour la seconde

période de 240358 ans.

Le moment où la chaleur du Soleil se trouvera égale à la chaleur propre de cette planète, est si éloigné, qu'il n'arrivera pas dans cette seconde période, ni même dans la troisième, quoiqu'elles soient chacune de 240358 ans; en sorte qu'au bout de 721074 ans, la chaleur propre de Jupiter sera encore plus grande que celle qu'il reçoit du Soleil.

Car dans la troissème période, la compen-

fation étant au commencement $\frac{625}{676}$, elle sera à la fin de cette même 3e période $\frac{50}{50}$, ce qui

démontre qu'à la fin de cette troissème période où la chaleur de Jupiter ne sera que de la Chaleur actuelle de la Terre, elle sera néanmoins de près de moitié plus sorte que celle du Soleil; en sorte que ce ne sera que dans la quatrième période où le

moment entre l'égalité de la chaleur du Soleil & celle de la chaleur propre de Jupiter se trouvera au 2 102 , terme de l'écoulement du temps dans cette quatrième période, qui, multiplié par 9614 28, nombre des années de chaque terme de ces périodes de 240358 ans, donne 19228 ans ; environ, lesquels ajoutés aux 721074 ans des trois périodes précédentes, font en tout 740302 ans ; d'où l'on voit que ce ne fera que dans ce temps prodigieusement éloigné, que la chaleut du Soleil sur Jupiter se trouvera égale à sa chaleur propre.

Le refroidissement de cette grosse planète, sera donc prolongé par la chaleur du Soleil de 93 ans pour la premiere période, & de 2311 ans pour la seconde. Ajoutant ces deux nombres d'années aux 480716 des deux premieres périodes, on aura 483120 ans; d'où il résulte que ce ne sera que dans l'année 483121 de la formation des planètes, que Jupiter pourra être refroidi à ½ de la tem-

pérature actuelle de la Terre.

Saturne, dont le diamètre est à celui du globe terrestre :: 9 ½: 1, & dont la distance du Soleil est à celle de la Terre au même astre, aussi: 9½: 1, perdroit de sa chaleur propre, au point de la température actuelle de la Terre, en 129434 ans, dans la supposition que la Terre se sût refroidie à ce même point en 74047 ans. Mais comme elle ne s'est réellement resroidie à la température actuelle qu'en 74832 ans, Saturne ne se resroidira qu'en 130806 ans, en sup-

posant encore que rien ne compenseroit la perte de sa chaleur propre: mais la chaleur du Soleil, quoique très soible à cause de son grand éloignement, la chaleur de ses satellites, celle de son anneau, & même celle de Jupiter, duquel il n'est qu'à une dissance médiocre, en comparaison de son éloignement du Soleil, ont dû faire quelque compensation à la perte de sa chaleur propre, & par conséquent prolonger un peu le temps de son resroidissement.

Nous ne considérerons d'abord que la compensation qu'a dû faire la chaleur du Soleil: cette chaleur que reçoit Saturne, est à celle que reçoit la Terre: 100:9025 ou::4:361. Dès-lors la compensation que fera la chaleur du Soleil lorsque cette planète sera resroidie à la température actuelle de la Terre, au lieu

d'être $\frac{7}{50}$, ne sera que $\frac{361}{50}$, & dans se temps de l'incande scence, cette compensation n'a été que $\frac{4}{361}$; ajoutant ces deux termes, on aura 104

361, qui multipliés par 12¹/₂, moitié de la

somme de tous les termes, donnent $\frac{1300}{361}$ ou $\frac{361}{1250}$

3367 pour la compensation totale que sera la 1250

chaleur du Soleil dans les 130806 ans de la premiere période. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura

25: === :: 130806: 15 ans environ. Ainsi

la chaleur du Soleil ne prolongera le refroidissement de Saturne que de 15 ans pendant cette premiere période de 130806 ans; d'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 130821 de la formation des planètes, c'està-dire, dans 55989 ans que cette planète pourra être refroidie au point de la température actuelle de la Terre.

Dans la seconde période, la compensation par la chaleur envoyée du Soleil, étant au

commencement $\frac{4}{361}$, sera à la fin de cette

même période 361. Ajoutant ces deux ter-

mes de compensation du premier & du dernier temps par la chaleur du Soleil dans

cette seconde période, on aura 361, qui

multiplié par 12 1, moitié de la somme de

tous les termes, donne $\frac{361}{50}$ ou $\frac{3^217}{50}$ pour la

compensation totale que sera la chaleur du Soleil pendant cette seconde période. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps total de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25

: 3367 : --- : : 130806 : 377 ans environ. Ainse

le temps dont la chaleur du Soleil prolongera le refroidissement de Saturne, étant de 15 ans pour la premiere période, sera de 377 ans pour la seconde. Ajoutant ensemble les 15 ans & les 377 ans, dont la chaleur du Soleil prolongera le refroidissement de Saturne pendant les deux périodes de 130806 ans, on verra que ce ne sera que dans l'année 262020 de la formation des planètes, c'est-à-dire, dans 187188 ans que cette planète pourra être resroidie à 15 de la chaleur actuelle de la terre.

Dans la troissème période, le premier terme de la compensation par la chaleur du

Soleil étant 361 au commencement & à la

fin $\frac{2500}{361}$ ou $\frac{6334}{50}$, on voit que ce ne sera pas

encore dans cette troissème période, qu'arrivera le moment où la chaleur du Soleil sera égale à la chaleur propre de cette planète, quoiqu'à la fin de cette troissème période elle aura perdu de sa chaleur propre, au point d'être refroidie à $\frac{1}{623}$ de la température actuelle de la Terre. Mais ce moment se trouvera au septième terme $\frac{11}{50}$ de la quatrième période, qui multiplié par 5232 ans $\frac{6}{25}$, nombre des années de chaque terme de ces périodes de 130806 ans, donne 37776 ans $\frac{19}{23}$, lesquels étant ajoutés aux trois premières périodes, dont la somme est 392418

ans, font 430194 ans $\frac{19}{25}$. D'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 430195 de la formation des planètes, que la chaleur du Soleil se trouvera égale à la chaleur propre de Saturne.

Les périodes des temps du refroidissement de la Terre & des planètes, sont donc dans

l'ordre suivant:

| TURE ACTUELLE. | | Refroidies à 25 de la températu- re actuelle. |
|---|---|--|
| La Terre La Lune Mercure Vénus Mars Jupiter | en 16409 ans en 54192 ans en 91643 ans en 28538 ans en 240451 ans | En 168123 ans. En 72513 ans. En 817765 ans. En 228540 ans. En 60326 ans. En 483121 ans. En 262020 ans. |

On voit, en jetant un coup-d'œil sur ces rapports, que, dans notre hypothèse, la Lune & Mars sont actuellement les planètes les plus froides; que Saturne, & surtout Jupiter, sont les plus chaudes: que Vénus est encore bien plus chaude que la Terre; & que Mercure qui a commencé depuis long-temps à jouir d'une température égale à celle dont jouit aujourd'hui la Terre, est encore actuellement, & sera pour long-temps au degré de chaleur qui est nécessaire pour le maintien de la Nature vivante, tandis que la Lune & Mars sont gelés depuis long-temps, & par conséquent impropres depuis ce même temps à l'existence des êtres organisés.

Je ne peux quitter ces grands objets sans rechercher encore ce qui s'est passé & se pas-sera dans les Satellites de Jupiter & de Saturne, relativement au temps du refroidisse-ment de chacun en particulier. Les Astrono-mes ne sont pas absolument d'accord sur la grandeur relative de ces Satellites; & pour ne parler d'abord que de ceux de Jupiter, Wisthon a prétendu que le troissème de ses Satellites étoit le glus grand de tous, & il l'a estimé de la même grosseur à peuprès que le globe terrestre, ensuite il dit que le premier est un peu plus gros que Mars, le second un peu plus grand que Mer-cure, & que le quatrième n'est guere plus grand que la Lune. Mais notre plus illustre Astronome (Dominique Cassini) a jugé au contraire que le quatrième Satellite étoit le plus grand de tous (k). Plusseurs causes con-courent à cette incertitude sur la grandeur de Satellites de Jupiter & de Saturne; j'en indiquerai quelques-unes dans la suite, mais je me dispenserai d'en faire ici l'énumération & la discussion, ce qui m'éloigneroit trop de mon sujet; je me contenterai de dire, qu'il me paroît plus que probable que les Satellites les plus éloignés de leur planète principale, sont réellement les plus grands, de la même maniere que les planè-tes les plus éloignées du Soleil sont aussi les plus grosses. Or les distances des quatre Sa-tellites de Jupiter, à commencer par le plus

[[]k] Voyez l'astronomie de M. de la Lande, art. 2381a

voisin, qu'on appelle le premier, sont à très peu près comme 5 \(\frac{2}{3}\), 9, 14 \(\frac{1}{3}\), 25 \(\frac{1}{4}\), & leur grandeur n'étant pas encore bien déterminée, nous supposerons, d'après l'analogie dont nous venons de parler, que le plus voisin ou le premier n'est que de la grandeur de la Lune, le second de celle de Mercure, le troissème de la grandeur de Mars, & le quatrième de celle du globe de la Terre; & nous allons rechercher combien le bénésice de la chaleur de Jupiter a compensé la perte de leur chaleur propre.

Pour cela, nous regarderons comme égale la chaleur envoyée par le Soleil à Jupiter & à ses Satellites, parce qu'en effet leurs distances à cet astre de seu sont à très peu près les mêmes. Nous supposerons aussi, comme chose très plausible, que la densité des Satellites de Jupiter est égale à celle de

Jupiter même (l).

Cela posé, nous verrons que le premier Satellite grand comme la Lune, c'est-à-dire, qui n'a que \(\frac{3}{17}\) du diamètre de la Terre, se seroit consolidé jusqu'au centre en 792 ans \(\frac{3}{17}\), restroidi au point de pouvoir le toucher en 9248 ans \(\frac{5}{17}\), & au point de la température actuelle de la Terre en 20194 ans \(\frac{7}{13}\), si la densité de ce Satellite n'étoit pas dif-

⁽¹⁾ Quand même on se resuseroit à cette supposition de l'égalité de densité dans Jupiter & de ses Satellites, cela ne changeroit rien à ma théorie, & les résultats du calcul seroient seulement un peu différens; mais le calcul lui-même ne seroit pas plus difficile à faire.

férente de celle de la Terre; mais comme la densité du globe terrestre est à celle de Jupiter ou de ses Satellites: 1000: 292, il s'ensuit que le temps employé à la consolidation jusqu'au centre & au refroidissement, doit être diminué dans la même raison, en sorte que ce Satellite se sera consolidé en 231 ans $\frac{43}{125}$, refroidi au point d'en pouvoir toucher la surface en 2690 ans 2, & qu'enfin il auroit perdu assez de sa chaleur propre pour être refroidi à la température actuelle de la Terre en 5897 ans, si rien n'eût compensé cette perte de sa chaleur propre. Il est vrai qu'à cause du grand éloignement du Soleil, la chaleur envoyée par cet astre sur les Satellites, ne pourroit faire qu'une très légere compensation, telle que nous l'avons vu sur Jupiter même. Mais la chaleur que Jupiter envoyoit à ses Satellites étoit prodigieusement grande, surtout dans les premiers temps, & il est très nécessaire d'en faire ici l'évaluation.

Commençant par celle du Soleil, nous verrons que cette chaleur envoyée du Soleil, étant en raison inverse du quarré des distances, la compensation qu'elle a faite, dans le temps de l'incandescence, n'étoit que 25 676 250, & qu'à la fin de la première période de 5897 ans, cette comdensation n'étoit que 25 676. Ajoutant ces deux termes 25 & 25 du 676 676 676 676 676 50 première & du dernièr temps de cette pre-

miere période de 5897 ans, on aura 650, qui

multipliés par 12 ½, moitié de la somme de tous les termes, donnent $\frac{8125}{676}$ ou $12\frac{11}{676}$ pour

la compensation totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette premiere période. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est à celui du prolongement du refroidissement, on aura 25: $12\frac{14}{667}$::5897:2 ans $\frac{4}{15}$. Ainsi, le 1250

prolongement du refroidssement de ce Satellite, par la chaleur du Soleil, pendant cette pemiere période de 5897 ans, n'a été que deux ans quatre vingt-dix-sept jours.

Mais la chaleur de Jupiter, qui étoit 25 dans le temps de l'incandescence, n'avoit diminué au bout de la période de 5897 ans, que de 14/2 environ, & elle étoit encore alors 24. 2; & comme ce Satellite n'est éloigné de sa planète principale que de 5 ²/₃ demi-diamè-tres de Jupiter, ou de 62 1 demi-diamètres terrestres, c'est-à-dire, de 89292 lieues, tandis que sa distance au Soleil est de 171 millions 600 mille lieues; la chaleur envoyée par Jupiter à son premier Satellite, auroit été à la chaleur envoyée par le Soleil à ce mê me Satellite, comme le quarré de 171600000 est au quarre de 89292, si la surface que Jupiter présente à ce Satellite étoit égale à la surface que sui présente le Soleil; mais la furface de Jupiter, qui n'est dans le réel

que 144 de celle du Soleil, paroît néamoins a ce Satellite plus grande que ne lui paroît celle de cet astre dans le rapport inverse du quarré des distances; on aura donc (89291) : (171600000) : : 121 / 11449 : 39032 ½ environ. Donc la surface que présente Jupiter à ce Satellite étant 39032 fois ½ plus grande que celle que lui présente le Soleil : cette grosse planète dans le temps de l'incandescence, étoit pour son premier satellite une astre de seu 39032 sois ½ plus grand que le Soleil. Mais nous avons vu que la compensation faite par la chaleur du Soleil à la perte de la chaleur propre de ce Satellite n'étoit

que $\frac{25}{676}$, lorsqu'au bout de 5897 ans il se

seroit refroidi à la température actuelle de la terre par la déperdition de sa chaleur propre; & que, dans le temps de l'incandescence, cette compensation, par la chaleur

du Soleil, n'a été que de $\frac{25}{676}$; il faut donc

multiplier ces deux termes de compensation

par 39032 $\frac{1}{2}$, & l'on aura $\frac{1443^{\frac{2}{1}}}{1250}$ pour la

compensation qu'à faite la chaleur de Jupiter dès le commencement de cette période dans

le temps de l'incandescence, & ___ pour

la compensation que Jupiter auroit saite à la fin de cette même période de 5897 ans, s'il eût conservé son état d'incandescence.

K 2

Mais, comme sa chaleur propre a diminué de 25 à 24 $\frac{9}{23}$ pendant cette même péri ode, la compensation à la fin de la période, au lieu d'être $\frac{1443^{\frac{1}{2}}}{50}$, n'a été que $\frac{1480^{\frac{2}{5}}^{\frac{9}{5}}^{\frac{3}{5}}}{50}$. Ajou-

tant ces deux termes $\frac{1408_{561}^{203}}{8}$ $\frac{1443_{1}^{1}}{8}$ de la conpensation dans le premier & le dernier temps de la période, on a $\frac{36652_{1}^{3}}{9}$, lesquels multipliés par $12\frac{1}{2}$, moitié de la somme de 458153_{12}^{3} ou 366

1250 ³ environ, pour la compensation totale qu'a faite la chaleur de Jupiter à la perte de la chaleur propre de son premier Satellite, pendant cette premiere période de 5897 ans. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolon-gement du refroidissement, on aura 25 : : $366\frac{1}{2}$: : 5897: 86450 ans $\frac{1}{50}$. Ainsi, le temps dont la chaleur envoyée par Jupiter à son premier Satellite, a prolongé son refroidissement pendant cette premiere période est de 86450 ans 1/50; & le temps dont la chaleur du Soleil a aussi prolongé le refroidissement de ce Satellite pendant cette même période de 5897 ans, n'ayant éte que de deux ans quatre-vingt-dix-sept jours; il se trouve que le temps du refroidissement de ce Satellite a été prolongé d'environ 86452 ans ½ au-delà

des 5897 ans de la période; d'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 92350 de la formation des planètes, c'est-à-dire, dans 17518 ans que le premier Satellite de Jupiter pourra être refroidi au point de la température actuelle de la Terre.

Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter à ce Satellite étoit égale à sa chaleur propre, s'est trouvé dans le temps de l'incandescence, & même auparavant si la chose eût été possible; car cette masse énorme de seu, qui étoit 39032 sois ½ plus grande que le Soleil pour ce Satellite, lui envoyoit, dès le temps de l'incandescence de tous deux une chaleur plus sorte que la sienne propre, puisqu'elle étoit 1443½, tandis que celle du Satellite n'étoit que 1250; ainsi, ç'a été de tout temps que la chaleur de Jupiter, sur son premier Satellite, a surpassé la perte de sa cha-

leur propre.

Dès-lors on voit que la chaleur propre de ce Satellite ayant toujours été fort audéssous de la chaleur envoyée par Jupiter, on doit évaluer autrement la température du Satellite, en sorte que l'estimation que nous venons de faire du prolongement du refroidissement, & que nous avons trouvé être de 87452 ans ½, doit être encore augmentée de beaucoup; car, dès le temps de l'icandescence, la chaleur extérieure envoyée par Jupiter étoit plus grande que la chaleur propre du Satellite dans la raison de 1443 ½ à 1250; & à la fin de la première période de 5897 ans, cette chaleur envoyée par Jupiter étoit plus grande que la chaleur propre du grande que la chaleur propre du

Satellite, dans la raison de 1408 à 50, ou de 140 à 5 à-peu-près. Et de même à la fin de la seconde période, la chaleur envoyée par Jupiter étoit à la chaleur propre du Satellite : 3433 : 5; ainsi, la chaleur propre du Satellite, dès la fin de la premiere période, peut être regardée comme si petite, en comparaison de la chaleur envoyée par Jupiter, qu'on doit tirer le temps du refroidissement de ce satellite, presque uniquement de celui du refroidissement de Juquement de Celui du refroidissement de Le Juquement de Celui du refroidissement de Le Juquement de Le Juquement de Le Juquement de Le Juquement de

piter.

Or Jupiter ayant envoyé à ce Satellite, dans le temps de l'incandescence, 39032 fois plus de chaleur que le Soleil, lui envoyoit encore au bout de la premiere période de 5897 ans, une chaleur 38082 fois $\frac{3}{25}$ plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter n'avoit diminué que de 25 à 24 ½ & au bout d'un seconde période de 5897 ans, c'est-à-dire, après la déperdition de la chaleur propre du Satellite, au point extrême de 1/2 de la chaleur actuelle de la Terre; Jupiter envoyoit encore à ce Satellite une chaleur 37131 fois 3 plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter n'avoit encore diminué que de 24 23 à 23 18; ensuite, après une troissème période de 5897 ans où la chaleur propre du Satellite doit être regardée, comme absolument nulle, Jupiter lui envoyoit une chaleur 36182 fois plus grande que celle du Soleil

En suivant la même marche, on trouvera que la chaseur de Jupiter, qui d'abord étoit

25, & qui décroit constamment de 114 par chaque période de 5897 ans, diminue par conséquent sur ce Satellite de 950 pendant chacune de ces périodes; de sorté qu'après 37 périodes, cette chaleur envoyée par Jupiter au Satellite, sera à très peu près encore 1350 fois plus grande que la chaleur qu'il reçoit du Soleik.

Mais, comme la chaleur du Soleil sur Jupiter & sur sesSatellites est à-peu-près à celle du Soleil sur la Terre :: 1 : 27, & que la chaleur du globe terrestre est 59 sois plus grande que celle qu'il reçoit actuellement du Soleil, il s'ensuit qu'il faut diviser par 27 cette quantité 1350 de chaleur ci-dessus pour avoir une chaleur égale à celle que le Soleil envoie sur la Terre; & cette dernière chaleur étant de ,'o de la chaleur actuelle du globe terrestre, il en résulte qu'au bout de 37 3 périodes de 5897 ans chacune, c'est-à-dire, au bout de 222120 ans 1, la chaleur que Jupiter enverra à ce Satellite, sera égale à la chaleur actuelle de la Terre, & que, quoiqu'il ne lui restera rien alors de sa chaseur propre, il jouira néanmoins d'une tem-pérature égale à celle dont jouit aujourd'hui. la Terre, dans cette année 222120 1 de la formation des planètes./

Et de la même maniere que cette chaleur envoyée par Jupiter prolongera prodigieu-sement le refroidissement de ce Satellite à la température actuelle de la Terre, elle le prolongera de même pendant trente-sept autres périodes 3, pour arriver au point extrême de 21 de la chaleur actuelle du globe de la Terre; en sorte que ce ne sera que dans l'année 444240 de la formation des planetes que ce Satellite sera refroidi à 1/25 de la

température actuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a faite à la diminution de la température du Satellite dans les différens temps. Il est certain, qu'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, cette chaleur du Soileil n'auroit fait compensation dans le temps de l'incandescence que de

676; & qu'à la fin de la premiere période,

qui est de 5897 ans, cette même chaleur du

Soleil auroit fait une compensation de 676,

& que dès-lors le prolongement du refroidissement par l'accession de cette chaleur du Soleil, auroit en effet été de 2 ans 4; mais la chaleur envoyée par Jupiter, dès le temps de l'incandescence, étant à la chaleur propre du Satellite: 1443 ½: 1250, il s'ensuit que la compensation faite par la chaleur du So-leil doit être diminuée dans la même raison;

en sorte qu'au lieu d'être 676, elle n'a été

que 676 au commencement de cette période, $2793\frac{1}{2}$

& que cette compensation qui auroit été

676 à la fin de cette même période, si l'on

ne considéroit que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, doit être diminuée dans la raison de 1408 à 50, parce que la chaleur envoyée par Jupiter étoit encore plus grande que la chaleur propre du Satellite dans cette même raison. Dès-lors la compensation à la fin de cette premiere pé-

riode, au lieu d'être $\frac{25}{676}$ n'a été que $\frac{25}{676}$. En

ajoutant ces deux termes de compensation

 $\frac{25}{676} & \frac{25}{676} & \text{du premier & du dernier temps}$ $\frac{27}{2793\frac{2}{2}} \frac{1458}{1458}$

de cette premiere période, on a 676 ou 4038400

156630 qui multipliés par 12 1, moitié de

la somme de tous les termes, donnent

pu faire la chaleur du Soleil pendant cette premiere période. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25: 4038400: : 5897: 1009600000 ou :: 5897 ans : 41 jours 700. Ainsi, le pro-

ment, on aura 25: 4038400: 5897: 100960000 ou : 5897 ans: 41 jours 70. Ainsi, le prolongement du refroidissement, par la chaleur du Soleil, au lieu d'avoir été de 2 ans 97 jours, n'a réellement été que de 41 jours 70. On trouveroit de la même manière les

On trouveroit de la même maniere les temps du prolongement du refroidissement, par la chaleur du Soleil, pendant la seconde

Hist. nat. Tome IX.

période, & pendant les périodes suivantes; mais il est plus facile & plus court de l'évaluer en totalité de la maniere suivante.

La compensation par la chaleur du Soleil dans le temps de l'incandescence, ayant été,

comme nous venons de le dire, $\frac{25}{676}$, sera $\frac{27}{793^{\frac{1}{2}}}$

à la fin de 37 $\frac{2}{3}$ périodes $\frac{25}{676}$, puisque ce

n'est qu'après ces 37 3 périodes, que la température du Satellite sera égale à la température actuelle de la terre. Ajoutant donc

ces deux termes de compensation $\frac{25}{676}$ & $\frac{25}{676}$

du premier & du dernier temps de ces 373

périodes, ou a $\frac{71027}{676}$ ou $\frac{105676}{139675}$, qui multi-

pliés par 12!, moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur,

donnent 1313676 ou 1396 environ pour la compensation totale, par la chaleur du Soleil, pendant les 37 3 périodes de 5897 ans chacune. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps total est au prolongement du refroidissement, on aura 25: 1396: : 222120 1:82 ans 37 environ. Ainsi, le prolongement total que fera la chaleur du Soleil, ne sera que de 82 ans 37 qu'il faut ajouter aux 222120 ans 1. D'où l'on voit que

mation des planètes, que ce Satellite jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, & qu'il faudra le double du temps, c'est-à-dire, que ce ne sera que dans l'année 444466 de la formation des planètes qu'il pourra être refroidi à 1/25 de la chaleur actuelle de la Terre.

Faisant le même calcul pour le second Satellite, que nous avons supposé grand comme Mercure, nous verrons qu'il auroit dû se consolider jusqu'au centre en 1342 ans, perdre de sa chaleur propre en 11303 ; au point de pouvoir le toucher, & se refroidir par la même déperdition de sa chaleur propre, au point de la température actuelle de la Terre en 24682 ans †, si sa densité étoit égale à celle de la Terre; mais comme la densité du globe terrestre est à celle de Jupiter ou de ses Satellites : : 1000 : 292, il s'ensuit que ce second Satellite, dont le diamètre est ; de celui de la Terre, se seroit réellement consolidé jusqu'au centre en 282 ans environ, refroidi au point de pouvoir le toucher en 3300 ans 17, & à la température actuelle de la Terre en 7283 ans 16/25, si la perte de sa chaleur propre n'eût pas été compensée par la chaseur que le Soleil, & plus encore par celle que Jupiter ont envoyée à ce Satellite. Or l'action de la chaleur du Soleil sur ce Satellite étant en raison inverse du quarré des distances, la compensation que cette chaleur du Soleil a faite à la perte de la chaleur propre du Satellite, étoit dans le temps de l'incandescence $\frac{25}{676}$ & $\frac{25}{676}$ à la fin de cette premiers période de 7283 ans $\frac{16}{25}$. Ajoutant ces deux termes $\frac{25}{676}$ & $\frac{25}{676}$ de la compensation

dans le premier & le dernier temps de cette période, on a $\frac{650}{676}$, qui multipliés par 12 $\frac{3}{2}$

1250

moitié de la somme de tous les termes, donnent $\frac{8125}{676}$ ou $\frac{12676}{1250}$ pour la compensation

totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette premiere période de 7283 ans $\frac{16}{25}$. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25: $\frac{12676}{25}$: 7283 ans $\frac{16}{25}$: 2 ans 252 jours. Ainsi,

le prolongement du refroidissement de ce Satellite, par la chaleur du Soleil, pendant cette premiere période, n'a été que de 2 ans 252 jours.

Mais la chaleur de Jupiter, qui dans le temps de l'incandescence, étoit 25, avoit diminué au bout de 7283 ans $\frac{14}{25}$ de $\frac{19}{23}$ environ, & elle étoit encore alors 24 $\frac{4}{23}$. Et comme ce Satellite n'est éloigné de Jupiter que de 9 demi-diamètres de Jupiter, ou 99 demi-diamètres terrestes, c'est-à-dire de 141817 lieues $\frac{1}{2}$, & qu'il est éloigné du Soleil de 171

millions 600 mille lieues, il en résulte que la chaleur envoyée par Jupiter à ce Satellite, auroit été::(171600000)²:(141817 ¹/₂)² si la surface que présente Jupiter à ce Satellite étoit égale à la surface que lui présente le Soleil; mais la surface de Jupiter, qui, dans le réel, n'est que 121 de celle du Soleil, paroît néanmoins plus grande à ce Satellite dans la raison inverse du quarré des distances; on aura donc $(141817^{\frac{1}{2}})^2$: $(171600000)^2$: $\frac{127}{11449}$: 15473 $\frac{1}{3}$ environ. Donc la surface que Jupiter présente à ce Satellite est 15473 fois 3 plus grande que celle que lui présente le Soleil. Ainsi Jupiter, dans le temps de l'incandescence, étoit pour ce Satellite un astre de feu 15473 fois 2 plus étendu que le Soleil. Mais nous avons vu que la compensation faite par la chaleur du Soleil, à la perte de la chaleur propre de ce Sa-

tellite, n'étoit que 676, lorsqu'au bout de

de 7283 ans 16, il se seroit refroidi à la température actuelle de la Terre, & que; dans le temps de l'incandescence, cette compensation, par la chaleur du Soleil, n'étoit

que 676, on aura donc 15473 2, multipliés

par $\frac{25}{676}$ ou $\frac{572678}{1250}$ pour la compensation qu'a 1250

faite la chaleur de Jupiter sur ce Satellite dans le commencement de cette premiere pé-

572676 riode, & 50 pour la compensation qu'elle L 3

auroir faite à la fin de cette même période de 7283 ans $\frac{26}{25}$, si Jupiter eût conservé son état d'incandescence. Mais comme sa chaleur propre a diminué pendant cette période de 25 à $24\frac{4}{23}$, la compensation à la fin de la période au lieu d'être $572\frac{170}{676}$, n'a été que de

5533 environ. Ajoutant ces deux termes

5533 & 572378 de la compensation dans le

premier & dans le dernier temps de cette premiere période, on a 14405½ environ,

lesquels multipliés par 12 ½, moitié de la somme de tous les termes, donnent 1800633

ou 144 $\frac{7}{25}$ environ, pour la compensation totale qu'a faite la chaleur de Jupiter pendant cette premiere période de 7283 ans $\frac{16}{25}$. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25:144 $\frac{7}{25}:7283$ $\frac{16}{25}:42044$ $\frac{18}{25}$. Ainsi, le temps dont la chaleur de Jupiter a prolongé le refroidissement de ce Satellite, a été de 42044 ans 52 jours, tandis que la chaleur du Soleil ne l'a prolongé que de 2 ans 252 jours; d'où l'on voit, en ajoutant ces deux temps à celui de la période de 7283 ans 233 jours, que ç'a été dans l'année 49331 de la formation des planètes, c'està-dire, il y a 25501 ans que ce second Satellite de Jupiter a pu être refroidi au point de la température actuelle de la Terre.

Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter a été égale à la chaleur propre de ce Satellite, s'est trouvé au 2 ½ terme environ de l'écoulement du temps de cette premiere période de 7283 ans 233 jours, qui multipliés par 291 ans 126 jours, nombre des années de chaque terme de cette période, donnent 638 ans 67 jours. Ainsi ç'a été dès l'année 639 de la formation des planètes, que la chaleur envoyée par Jupiter à son second Satellite, s'est trouvée égale à sa chaleur propre.

Dès-lors on voit que la chaleur propre de ce Satellite a toujours été au-dessous de celle que lui envoyoit Jupiter dès l'année 639 de la formation des planètes; on doit donc évaluer, comme nous l'avons fait pour le premier Satellite, la température dont il a joui, & dont

il jouira pour la suite.

Or Jupirer ayant d'abord envoyé à ce Satellite, dans le temps de l'incandescence, une chaleur 15473 fois \(\frac{2}{3}\) plus grande que celle lu Soleil, lui envoyoit encore à la fin de la premiere période de 7283 ans \(\frac{16}{25}\), une chaleur 14960 fois \(\frac{3}{10}\) plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter n'avoit encore diminué que de 25 à 24 \(\frac{4}{23}\). Et u bout d'une seconde période de 7283 ans \(\frac{16}{25}\), c'est-à-dire, après la déperdition de la chaleur propre du Satellite, jusqu'au point extrême de \(\frac{1}{2}\) de la chaleur de la Terre; Jupiter envoyoit encore à ce Satellite une chaleur 14447 fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Ju-

piter n'avoit encore diminué que de 24 $\frac{4}{23}$ à 23 $\frac{8}{23}$.

En suivant la même marche, on voit que la chaleur de Jupiter, qui d'abord étoit 25, & qui décroît constamment de ½ par chaque période de 7283 ans ½ diminue par conséquent sur ce Satellite de 513 à peu-près pendant chacune de ces périodes, en sorte qu'après 26½ périodes environ, cette chaleur envoyée par Jupiter au Satellite, sera à très-peu-près encore 1350 sois plus grande que la chaleur qu'il reçoit du Soleil.

Mais, comme la chaleur du Soleil sur Jupiter & sur ses Satellites est à celle du Soleil sur la Terre à-peu-près:: 1:27, & que la chaleur de la Terre est 50 fois plus grande que celle qu'elle reçoit actuellement du Soleil, il s'ensuit qu'il faut diviser par 27 cette quantité 1350 pour avoir une chaleur égale à celle que le Soleil envoie sur la Terre; & cette derniere chaleur étant 1 de la chaleur actuelle du globe terrestre, il en résulte qu'au bout de 26 ½ périodes de 7283 ans 16 cha cune, c'est-à-dire, au bout de 193016 ans 11/25, la chaleur que Jupiter enverra à ce Satellite, sera égale à la chaleur actuelle de la Terre, & que, n'ayant plus de chaleur propre, il jouira néanmoins d'une température égale à celle dont jouit aujourd'hui la Terre dans l'année 193017 de la formation des planètes.

Et de même que cette chaleur envoyée par Jupiter, prolongera de beaucoup le refroidissement de ce Satellite au point de

la température actuelle de la Terre, elle le prolongera de même pendant 26 autres périodes $\frac{1}{2}$ pour arriver au point extrême de $\frac{1}{25}$ de la chaleur actuelle du globe de la Terre; en sorte que ce ne sera que dans l'année 386034 de la formation des planètes que ce Satellite sera resroidi $\frac{1}{25}$ de la température actuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a faite & fera à la diminution de la température du Satellite. Il est certain qu'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, cette chaleur du Soleil n'auroit sait compensation dans

le temps de l'incandescence que de $\frac{2}{676}$, &

qu'à la fin de la premiere période de 7283 ans $\frac{16}{25}$, cette même chaleur du Soleil au-

roit fait une compensation de $\frac{25}{676}$, &

que dès lors le prolongement du refroidissement, par l'accession de cette chaleur du Soleil, auroit été de 2 ans $\frac{2}{3}$. Mais la chaleur envoyée par Jupiter, dès le temps de l'incandescence, étant à la chaleur propre du Satellite : $572 \frac{170}{676}$: 1250, il s'ensuit que la compensation faite par la chaleur du Soleil doit être diminuée dans la même raison;

en sorte qu'au lieu d'être $\frac{25}{676}$, elle n'a été

que 676 au commencement de cette pério-1822676

de. Et de même que cette compensation qui

auroit été 676 à la fin de cette premiere pé-

riode en ne considérant que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, doit être diminuée dans la même raison de 553 \frac{1}{3} à 50, parce que la chaleur envoyée par Jupiter étoit encore plus grande que la chaleur propre du Satellite dans cette même raison. Déslors la compensation à la fin de cette

premiere période au lieu d'être 676, n'a été

que 676. En ajoutant ces deux termes de 6033

compensation $\frac{25}{676}$ & $\frac{25}{676}$ du premier & du dernier temps de cette premiere période, on

ou 1098625, qui multipliés par 12 1098625

1, moitié de la somme de tous les termes,

1120-5 donnent 1098625 pour la compensation totale qu'a pu faire la chaleur du Soleil, pendant cette premiere période. Et comme la perte de la chaleur est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25: $\frac{1120\frac{6}{5}}{1098625}$: : $7283\frac{16}{25}$: $\frac{8163745\frac{2}{3}}{27465625}$ ou : : 7283 ans $\frac{16}{25}$: 108 jours $\frac{1}{2}$, au lieu de 2 ans 3 que nous avions trouvés par la pre-

miere évaluation.

Et pour évaluer en totalité la compensation qu'a faite cette chaleur du Soleil pendant toutes les périodes, on trouvera que la compensation dans le temps de l'incandescence

ayant été $\frac{25}{676}$, sera à la fin de $26\frac{1}{2}$ périodes $1822\frac{170}{676}$

de $\frac{25}{676}$, puisque ce n'est qu'après ces $26\frac{1}{2}$

périodes que la température du Satellite sera égale à la température actuelle de la Terre. Ajoutant donc ces deux termes de compen-

sation 676 & 676 du premier & du der-1822,70 50

nier temps de ces 26 ½ périodes, on a $\frac{46806\frac{1}{4}}{676}$ ou $\frac{69\frac{41}{166}}{91112\frac{1}{2}}$, qui multipliés par $12\frac{1}{2}$,

911122

moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur, donnent 8652

43 environ, pour la compensation totale 4555

par la chaleur du Soleil, pendant les 26 périodes ½ de 7283 ans 16. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps total de sa période est au prolongement du temps du refroidissement, on aura 25: 43

: : 193016 $\frac{11}{25}$: $72\frac{22}{25}$. Ainsi le prolongement total que sera la chaleur du Soleil ne sera que de 72 ans $\frac{22}{25}$, qu'il faut ajouter aux 193016 ans $\frac{11}{25}$; d'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 193090 de la formation des planètes que ce Satellite jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, & qu'il faudra le double de ce temps, c'est-à-dire, que ce ne sera que dans l'année 386180 de la formation des planètes qu'il pourra etre resroidi à $\frac{1}{5}$ de la température actuelle de la Terre.

Faisant les mêmes raisonnemens pour le troisième Satellite de Jupiter, que nous avons supposé grand comme Mars, c'est-à-dire, de 13 du diamètre de la Terre, & qui est à 14 i demi-diamètres de Jupiter, ou 157 i demi-diamètres terrestres, c'est-à-dire à 225857 lieues de distance de sa planète principale; nous verrons que ce Satellite se seroit consolidé jusqu'au centre en 1490 ans ?, refroidi au point de pouvoir le toucher en 17633 ans 18, & au point de la température actuelle de la Terre en 38504 ans 11 , si la densité de ce Satellite étoit égale à celle de la Terre; mais comme la denfité du globe terrestre est à celle de Jupiter & de ses Satellites :: 1000 : 292, il faut diminuer en même raison les temps de la consolidation & du refroidissement. Ainsi ce troissème Satellite se sera consolidé jusqu'au centre en 435 ans 51/200, refroidi au point de pouvoir le toucher en 5149 ans 200; & il auroit perdu assez de sa chaleur propre pour arriver au point de la température actuelle de la Terre en 11243 ans

environ, si la perte de sa chaleur propre n'eût pas été compensée par l'accession de la chaleur du Soleil, & surtout par celle de la chaleur envoyée par Jupiter à ce Satellite. Or la chaleur envoyée par le Soleil, étant en raison inverse du quarré des distances, la compensation qu'elle faisoit à la perte de la chaleur propre du Satellite, étoir

dans le temps de l'incandescence $\frac{25}{676}$ & $\frac{25}{676}$

à la fin de cette premiere période de 11243 ans

 $\frac{7}{25}$. Ajoutant ces deux termes $\frac{25}{676}$ & $\frac{25}{676}$

de la compensation dans le premier & dans le dernier temps de cette première période

de 11243 ans $\frac{7}{25}$, on a $\frac{676}{1250}$, qui multipliés

par 12 ½, moitié de la fomme de tous les ter-

mes, donnent $\frac{676}{1250}$ ou $\frac{12676}{1250}$ pour la compen-

fation totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant le temps de cette premiere période. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25:

:: 11243 : 4 ½ environ. Ainsi le prolon-

gement du refroidissement de ce Satellite, par la chaleur du Soleil, pendant cette premiere période de 11243 ans $\frac{7}{25}$, auroit été de 4 ans 116 jours.

Mais la chaleur de Jupiter, qui dans le temps de l'incandescence étoit 25, avoit diminué pendant cette premiere période de 25 à 23 6 environ, & comme ce Satellite est éloigné de Jupiter de 225857 lieues, & qu'il est éloigné du Soleil de 171 millions 600 mille lieues, il en résulte que la chaleur envoyée par Jupiter à ce Satellite, auroit été à la chaleur envoyée par le Soleil, comme le quarré de 171600000 est au quarré de 225857, si la surface que présente Jupiter à ce Satellite, étoit égale à la surface que lui présente le Soleil; mais la surface de Jupiter qui dans le réel n'est que 121 de celle du Soleil, paroît néanmoins plus grande à ce Satellite dans le rapport inverse du quarré des distances; on aura donc (225857)²: (171600000)²:: $\frac{121}{11449}$: 6101 environ. Donc la surface que présente Jupiter à son troisième Satellite, étant 6101 fois plus grande que la surface que lui présente le Soleil, Ju-piter dans le temps de l'incandescence, étoit pour ce Satellite un astre de feu 6101 fois plus grand que le Soleil. Mais nous avons vu que la compensation faite par la chaleur du Soleil à la perte de la chaleur propre de

ce Satellite, n'étoit que 676, lorsqu'au bout de

11243 ans $\frac{7}{25}$, il se seroit refroidi à la température actuelle de la Terre, & que dans le temps de l'incandescence, cette compensa-

tion par la chaleur du Soleil n'a été que 676.

Il faut donc multiplier par 6101 chacun de ces deux termes de compensation, & l'on aura pour le premier 225 475, & pour le se-

cond 225 425, & cette derniere compensation

de la fin de la période seroit exacte si Jupiter eût conservé son état d'incandescence pendant tout le temps de cette même période de 11243 ans - 7/25. Mais comme sa chaleur propre a diminué de 25 à 23 5/6 pendant cette période, la compensation à la fin de la période, au lieu d'être 225 27/25, n'a été que

218 1/3. Ajoutant ces deux termes 218 1/3 & 50

225 676 de la compensation du premier & du

dernier temps dans cette premiere periode, on a 567925 environ, lesquels étant multi-

pliés par 12 ½, moitié de la fomme de tous les termes, donnent $\frac{70998}{1250}$ ou $56\frac{15}{19}$ environ, pour la compensation totale qu'a faite la chaleur de Jupiter sur son troissème Satellite pendant cette premiere période de 11243 ans $\frac{7}{25}$. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est à celui du prolongement du refroidissement, on aura 25: $56\frac{15}{19}$:: 11243 $\frac{7}{25}$: 25340. Ainsi le temps dont la chaleur de Jupiter a prolongé le refroidissement de ce Satellite pendant cette premiere période de 11243 ans $\frac{7}{25}$, a été de 25340; & par conséquent en y ajoutant le prolongement, par la chaleur du Sortant le prolongement par la chaleur du Sortant le prolongement, par la chaleur du Sortant le prolongement par la chaleur du So

leil qui est de 4 ans 116 jours, on a 25344 ans 116 jours pour le prolongement total du refroidissement: ce qui étant ajouté au temps de la période, donne 36787 ans 218 jours; d'où l'on voit que ç'a été dans l'année 36588 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 38244 ans que ce Satellite jouissoit de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre.

Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter à ce Satellite étoit égale à sa chaleur propre, s'est trouvé au 5 $\frac{365}{677}$; terme de l'écoulement du temps de cette premiere période de 11243 ans $\frac{7}{5}$, qui étant multiplié par 449 $\frac{3}{4}$, nombre des années de chaque terme de cette période, donne 2490 ans environ. Ainsi, ç'a été dès l'année 2490 de la formation des planètes, que la chaleur envoyée par Jupiter à son troisième Satellite s'est trouvée égale à la chaleur propre de ce Satellite.

Dès-lors on voit que cette chaleur propre du Satellite a été au-dessous de celle que lui envoyoit Jupiter dès l'année 2490 de la formation des planètes; & en évaluant, comme nous avons fait pour les deux premiers Satellites, la température dont celuici doit jouir, on trouve que Jupiter ayant envoyé à ce Satellite, dans le temps de l'incandescence, une chaleur 6101 fois plus grande que celle du Soleil, il lui envoyoitencore à la fin de la premiere période de 11243 ans $\frac{7}{25}$ une chaleur 5816 $\frac{43}{150}$ fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter n'avoit diminué que de

25 à 23 5; & au bout d'une seconde période de 11243 ans $\frac{7}{25}$, c'est-à-dire, après la déperdition de la chaleur propre du Satellite, jusqu'au point extrême de $\frac{1}{25}$ de la chaleur actuelle de la Terre, Jupiter envoyoit encore à ce Satellite une chaleur 5531 $\frac{86}{50}$ fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter n'avoit encore diminué que de 23 $\frac{1}{6}$ à 22 $\frac{4}{6}$. En suivant la même marche, on voit que la chaleur de Jupiter, qui d'abord étoit que la chaleur de Jupiter, qui d'abord étoit $\frac{8}{100}$ qui décroît constamment de $\frac{7}{100}$ par

25, & qui décroît constamment de 7 par chaque période de 11243 ans $\frac{7}{25}$, diminue par conséquent sur ce Satellite de 284 $\frac{107}{150}$ pendant chacune de ces périodes; en sorte qu'après 15 $\frac{2}{3}$ périodes environ, cette chaleur envoyée par Jupiter au Satellite, sera à très peu près encore 1350 sois plus grande que la chaleur qu'il reçoit du Soleil.

Mais, comme la chaleur du Soleil sur Jupiter & sur ses Satellites est à celle du Soleil sur la Terre, à-peu-près :: 1:27, & que la chaleur de la Terre est 50 sois plus grande que celle qu'elle reçoit actuellement du Soleil, il s'ensuit qu'il faut diviser par 27 cette quantité 1350 pour avoir une chaleur égale à celle que le Soleil envoie sur la Terre; & cette derniere chaleur étant de la chaleur actuelle du globe terrestre, il en résulte qu'au bout de 15 $\frac{2}{3}$ périodes, chacune de 11243 ans $\frac{7}{25}$, c'est-à-dire, au bout de 176144 $\frac{11}{15}$, la chaleur que Jupiter enverra à ce Satellite, sera égale à la chaleur actuelle de la Terre, & que, n'ayant plus de chaleur propre, il jouira néanmoins d'une

température égale à celle dont jouit aujousse d'hui la Terre dans l'année 176145 de la for-

mation des planètes.

Et comme cette chaleur envoyée par Jupiter prolongera de beaucoup le refroidissement de ce Satellite, au point de la température actuelle de la Terre, elle le prolongera de même pendant 15 \(\frac{2}{3}\) autres périodes, pour arriver au point extrême de \(\frac{1}{25}\) de la chaleur actuelle du globe terrestre; en sorte que ce ne sera que dans l'année 352290 de la formation des planètes que ce Satellite sera resroidi à \(\frac{1}{25}\) de la température actuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a faite à la diminution de la température du Satellite dans les dissérens temps; il est certain qu'à ne considérer que la dépendition de la chaleur propre du Satellite, cette chaleur du Soleil n'autoit fait compensation dans le temps de l'in-

candescence que de 676; & qu'à la fin de

la premiere période qui est de 11243 ans $\frac{7}{25}$, cette même chaleur du Soleil auroit

sait une compensation de $\frac{25}{676}$, & que dès

lors le prolongement du refroidissement, par l'accession de cette chaleur du Soleil, anroit en esset été de 4 ans \frac{1}{3}. Mais la chaleur envoyée par Jupiter dès le temps de l'incandescence, étant à la chaleur propre

du Satellite: : 225 425 : 1250, il s'ensuit que la compensation faite par la chaleur du soseil doit être diminuée dans la même raison,

en sorte qu'au lieu d'être 676, elle n'a été 1250

676 au commencement de cette pério-14753

de, & que cette compensation qui auroit été

676 à la fin de cette premiere période, si

l'on ne considéroit que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, doit être dimi-nuée dans la raison de 218 $\frac{13}{75}$ à 50, parce que la chaleur envoyée par Jupiter étoit encore plus grande que la chaleur propre du satellite dans cette même raison. Dès-lors la compensation à la fin de cette premiere pé-

riode, au lieu d'être 676, n'a été que 676.

En ajoutant ces deux termes de compensation

676 & 676 du premier & du dernier temps 14753 26813

de cette premiere période on a $\frac{43596}{676}$ ou

64. ---, qui multipliés par 12 ½, moitié de la 3957345

somme de tous les termes donnent_

pour la compensation totale qu'a faite la M. 2

chaleur du Soleil pendant cette premiere période. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura

 $\begin{array}{c}
806\frac{1}{4} \\
25 : \frac{9064669\frac{1}{3}}{395734\frac{4}{9}} :: 11243 \frac{7}{25} : \frac{90064669\frac{1}{3}}{9893361} \\
\vdots \\
9893361
\vdots
\end{array}$

ans $\frac{7}{25}$: 334 jours environ, au lieu de 4 ans $\frac{3}{25}$ que nous avions trouvé par la premiere évaluation.

Et pour évaluer en totalité la compensation qu'a faite cette chaleur du Soleil pendant toutes les périodes, on trouvera que la compensation qu'a faite cette chaleur du Soleil dans le temps de l'incandescence, ayant

été 676, sera à la fin de 15 3 périodes de

25 676, puisque ce n'est qu'après ces 15 ²/₃ pério-

des que la température du Satellite sera égale à la température actuelle de la Terre. Ajoutant donc ces deux termes de compensation

 $\frac{25}{676} & \frac{25}{676} \text{ du premier & du dernier temps}$ $\frac{1475^{\frac{2}{3}}}{50}$

de ces 15 $\frac{38141\frac{1}{3}}{56\frac{3}{7}}$ 56 $\frac{3}{7}$ de ces 15 $\frac{2}{3}$ périodes, on a $\frac{676}{73782\frac{2}{3}}$ 00 $\frac{73782\frac{2}{3}}{73782\frac{2}{3}}$ 73.782 $\frac{2}{3}$

qui multipliés par 13 ½, moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la

chaleur, donnent — ou $\frac{705\sqrt{3}}{73782\sqrt{3}}$ ou $3\sqrt{6}\sqrt{9}$ environ

pour la compensation totale, par la chaleur du Soleil, pendant les 15 \(^2\) périodes de 11243 ans \(^2\) chacune. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps total de la période est au prolongement du refroidissement, on aura \(^2\)5; \(^2\)5\(^2\)5 \(^2\)5. Ainsi, le prolongement total que fera la chaleur du soleil ne sera que de 66 ans \(^2\)5; d'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 176212 de la formation des planètes que ce Satellite jouira en esset de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, & qu'il faudra le double de ce temps, c'est-à-dire, que ce ne sera que dans l'année 352424 de la formation des planètes, que sa température sera 25 sois plus froide que la température actuelle de la Terre.

Faisant le même calcul sur le quatrième Satellite de Jupiter, que nous avons supposé grand comme la Terre, nous verrons qu'il auroit dû se consolider jusqu'au centre en 2905 ans, se refroidir au point de pouvoir le toucher en 33911 ans, & perdre assez de sa chaleur propre pour arriver au point de la température actuelle de la Terre en 74047 ans, si sa densité étoit la même que celle du globe terrestre: mais, comme la densité de Jupiter & de ses Satellites est à celle de la Terre: 292: 1000, les temps de la consolidation & du resroidissement par la déperdition de la chaleur propre doivent être diminués dans la même raison. Ainsi ce Satellite ne s'est con-

folide jusqu'au centre qu'en 848 ans 1; restroidi au point de pouvoir le toucher en 9902 ans; & enfin il auroit perdu assez de sa chaleur propre pour arriver au point de la température actuelle de la Terre en 21621 ans, si la perte de sa chaleur propre n'eût pas été compensée par la chaleur envoyée par le Soleil & par Jupiter. Or la chaleur envoyée par le Soleil à ce satellite étant en raison inverse du quarré des distances, la compensation produite par cette chaleur

étoit dans le temps de l'incandescence $\frac{25}{676}$

& 676 à la fin de cette premiere période de

21621 ans. Ajoutant ces deux termes 676 & 1250

676 de la compensation du premier & du 50

dernier temps de cette période, on a 676

qui multipliés par 12½, moitié de la somme

de tous les termes, donnent $\frac{8125}{676}$ ou $\frac{}{}$

pour la compensation totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette premiere période de 21621 ans. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compen-

fation totale en même raison que le temps de la période est à celui du prolongement du refroidissement, on aura 25: 12676: 2

21621: $8\frac{3}{10}$. Ainsi le prolongement du refroidissement de ce satellite, par la chaleur du Soleil, a été de 8 ans $\frac{3}{10}$ pour cette pre-

miere période.

Mais la chaleur de Jupiter qui, dans le temps de l'incandescence, étoit 25 fois plus grande que la chaleur actuelle de la Terre, avoit diminué au bout des 21621 ans de 23 à 22 $\frac{3}{4}$; & comme ce satellite est éloigné de Jupiter de 277 $\frac{3}{4}$ demi-diamètres terrestres, ou de 397877 lieues, tandis qu'il est éloigné du Soleil de 171 millions 600 milles lieues, il en résulte que la chaleur envoyée par Jupiter à ce satellite, auroit été à la chaleur envoyée par le Soleil, comme le quarre de 171600000 est au quarre de 397877, si la surface que Jupiter présente à son quarième satellite, étoit égale à la surface que lui présente le Soleil; mais la surface de Jupiter, qui dans le réel n'est que 121 de celle. du Soleil, paroît néanmoins à ce satellite bien plus grande que celle de cet astre dans le rapport inverse du quarré des distances : on aura donc (397877)²: (171600000)²::: 121 : 1909 environ. Ainsi Jupiter dans le temps de l'incandescence, étoit pour son quatrième satellite un astre de seu 1909 sois plus grand que le Soleil. Mais nous avons vu que la compensation faite par la chaleur du Soleil à la perte de la chaseur propre du

satellite, étoit $\frac{25}{676}$, lorsqu'au bout de 21621

ans il se seroit refroidi à la température actuelle de la terre; & que dans le temps de l'incandescence, cette compensation par la

chaleur du Soleil n'a été que 676, qui mul-

tipliés par 1909, donnent 704% pour la com-

pensation qu'a faite la chaleur de Jupiter au commencement de cette période, c'est-à-dire, dans le temps de l'incandescence, & par conséquent 704% pour la compensation

que la chaleur de Jupiter auroit faite à la fin de cette premiere période, s'il eût conservé son état d'incandescence. Mais sa chaleur propre ayant diminué pendant cette premiere période de 25 à 22 3, la compensation au lieu d'être 704%, n'a été que 64 environ.

Ajoutant ces deux termes 44 & 70498 de la

compensation dans le premier & dans le der-

nier temps de cette période, on a ____ en-

viron, lesquels multipliés par 12 $\frac{1}{2}$, moitié de la somme de tous les termes, donnent $20887\frac{1}{2}$

ou 15 3 environ pour la compensa-

tion totale qu'a faite la chaleur envoyée par Jupiter Jupiter à la perte de la chaleur propre dè fon quatrième fatellite. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est à celui du prolongement du restroidissement, on aura 25: 16 \(\frac{3}{4}:: 21621: \) 14486 \(\frac{7}{100}\). Ainsi, le temps dont la chaleur de Jupiter a prolongé le restroidissement de ce Satellite pendant cette premiere période de 21621 ans, étant de 14486 ans \(\frac{7}{100}\), & la chaleur du Soleil l'ayant aussi prolongé de 8 ans \(\frac{3}{100}\) pendant la même période, on trouve en ajoutant ces deux nombres d'années aux 21621 ans de la période, que ç'a été dans l'année 36116 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 38716 ans que ce quatrième satellite de Jupiter jouisfoit de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre.

Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter à son quatrième Satellite a été égale à la chaleur propre de ce Satellite, s'est trouvé au 17 \(\frac{2}{3}\), terme environ de l'écoulement du temps de cette premiere période, qui multiplié par 864 \(\frac{21}{25}\), nombre des années de chaque terme de cette période de 21621 ans, donne 15268 \(\frac{21}{25}\). Ainsi, ç'a été dans l'année 15279 de la formation des planètes, que la chaleur envoyée par Jupiter à son quatrième Satellite, s'est trouvée égale à la chaleur

propre de ce même Satellite.

Dès-lors on voit que la chaleur de ce Satellite a été au-dessous de celle que lui envoyoit Jupiter dans l'année 15279 de la for-Hist. nat. Tom. IX.

mation des planètes, & que Jupiter ayant envoyé à ce Satellite, dans le temps de l'incandescence, une chaleur 1909 fois plus grande que celle du Soleil, il lui envoyoit encore à la fin de la premiere période de 21621 ans, une chaleur 1737 100 fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter n'a diminué pendant ce temps que de 25 à 22 3/4; & au bout d'une seconde période de 21621 ans, c'est-à-dire, après la déperdition de la chaleur propre de ce Satellite, jusqu'au point extrême de 1/25 de la chaleur actuelle de la Terre, Jupiter envoyoit encore à ce Satellite une chaleur 1567 19 fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter n'avoit encore diminué que de 22 \frac{3}{4} \hat{a} 20 \frac{1}{4}.

En suivant la même marche, on voit que la chaleur de Jupiter, qui d'abord étoit 25, & qui décroît constamment de 2 \frac{1}{4} par chaque période de 21621 ans, diminue par conséquent sur ce Satellite de 171 \frac{81}{100} pendant chacune de ces périodes; en sorte qu'après 3 \frac{1}{4} périodes environ, cette chaleur envoyée par Jupiter au Satellite, sera à-très-peu-près encore 1350 sois plus grande que la chaleur

qu'il reçoit du Soleil.

Mais, comme la chaleur du Soleil sur Jupiter & sur ses Satellites, est à celle du Soleil sur la Terre à-peu-près : 1 : 27, & que la chaleur de la Terre est 50 sois plus grande que celle qu'elle reçoit du Soleil, il s'ensuit qu'il saut diviser par 27 cette quantité 1350 pour avoir une chaleur égale à celle que le Soleil envoie sur la Terre, & cette derniere chaleur étant $\frac{1}{50}$ de la chaleur actuelle du globe, il est évident qu'au bout de $3\frac{1}{4}$ périodes de 21621 ans chacune, c'està-dire, au bout de $70268\frac{1}{4}$ ans, la chaleur que Jupiter a envoyée à ce Satellite, a été égale à la chaleur actuelle de la Terre, & que n'ayant plus de chaleur propre, il n'a pas laissé de jouir d'une température égale à celle dont jouit actuellement la Terre, dans l'année 70269 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 4563 ans.

Et comme cette chaleur envoyée par Jupiter, a prolongé le refroidissement de ce Satellite au point de la température actuelle de la Terre, elle le prolongera de même pendant 3 \frac{1}{4} autres périodes, pour arriver au point extrême de \frac{1}{25} de la chaleur actuelle du globe de la Terre; en sorte que ce ne sera que dans l'année 140538 de la formation des planètes, que ce Satellite sera refroidi à \frac{1}{25} de la température actuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a faite à la diminution de la température du Satellite dans les dissérens temps. Il est certain qu'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, cette chaleur du Soleil n'auroit fait compensation dans le temps de l'incan-

descence que de $\frac{25}{676}$, & qu'à la fin de la

premiere période de 21621 ans, cette même chaleur du Soleil auroit fait une compensation de $\frac{25}{676}$, & que dès-lors le prolonge-

ment du refroidissement par l'accession de cette chaseur du Soleil, auroit en esset été de 8 ans 3 ; mais la chaseur envoyée par Jupiter, dans le temps de l'incandescence, étant à la chaseur propre du Satellite: 70 do 1250, il s'ensuit que la compensation faite par la chaseur du Soleil, doit être diminuée dans la même raison; en sorte qu'au

lieu d'être $\frac{25}{676}$, elle n'a été que $\frac{25}{679}$ au com-

mencement de cette période, & que cette

compensation qui auroit été $\frac{25}{676}$ à la fin de

cette premiere période, si l'on ne considéroit que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, doit être diminuée dans la même raison de 64 à 50, parce que la chaleur envoyée par Jupiter, étoit encore plus grande que la chaleur propre de ce Satellite dans cette même raison. Dès - lors la compensation à la fin de cette premier période, au lieu

d'être $\frac{25}{676}$, n'a été que $\frac{25}{676}$. En ajoutant ces

deux termes de compensation $\frac{25}{676}$ à $\frac{25}{676}$ du $\frac{25}{1320\frac{405}{676}}$ 114

premier & du dernier temps de cette pre-

miere période, on a $\frac{35865}{676}$ ou $\frac{53676}{150548\frac{3}{10}}$

environ, qui multipliés par 12 ½, moitié de la somme de tous les termes, donnent 763 ½ pour la compensation totale qu'a 150548 3.

pu faire la chaleur du Soleil pendant cette premiere période. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est à celui du prolongement du refroidissement, on aura 25: 763 1 : 2162 1 1505 48 3 1

ans: 4 ans 140 jour. Ainsi le prolongement du refroidissement, par la chaleur du Soleil, au lieu d'avoir été de 8 ans $\frac{3}{10}$, n'a été que de

4 ans 140 jours.

Et pour évaluer en totalité la compensation qu'a faite cette chaleur du Soleil pendant toutes les périodes, on trouvera que la compensation, dans le temps de l'incan-

cescence, ayant été de 676, sera à la sin

de $3\frac{1}{4}$ périodes de $\frac{25}{676}$, puisque ce n'est

qu'après ces 3 ½ périodes, que la température de ce Satellite sers égale à la température de la terre. Ajoutant donc ces deux

termes de compensation $\frac{25}{676}$ & $\frac{25}{676}$ du pre-

mier & du dernier temps de ces 3 4 pério-

des, on a $\frac{34261}{676}$ ou $\frac{50\frac{5}{6}}{66032}$ qui multipliés $\frac{506}{1}$

par 12 ½, moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur, don-nent $-\frac{63}{603}\frac{5}{2}$ pour la compensation totale par la chaleur du Soleil, pendant les $3\frac{1}{4}$ périodes de 21621 ans chacune. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps total des périodes est à cesui du prolonge-ment du refroidissement, on aura 25: 66352 :: 70268 ½: 27. Ainsi, le prolongement total qu'a fait la chaleur du Soleil, n'a été que de 27 ans, qu'il faut ajouter aux 70268 ans 1/4; d'où l'on voit que ç'a été dans l'année 70296 de la formation des planètes, c'està-dire, il y a 4536 ans que ce quatrième Sa-tellite de Jupiter jouissoit de la même tem-pérature dont jouit aujourd'hui la Terre; & de même que ce ne sera que dans le double du temps, c'est-à-dire, dans l'année 140592 de la formation des planètes, que sa temperature sera refroidie au point extrême de 1/25 de la température actuelle de la Terre.

Faitons maintenant les mêmes recherches fur les temps respectifs du refroidissement des Satellites de Saturne, & du refroidissement de son Anneau. Ces Satellites sont à la vérité si difficiles à voir, que leurs grandeurs relatives ne sont pas bien constatées; mais leurs distances à leur planète principale sont assez bien connues; & il paroît, par les observations des meilleurs Astronomes, que le Satellite le plus voisin de Saturne est aussi le plus petit de tous; que le second n'est guere plus gros que le premier, le troissème un peu plus grand; que le quatrième

paroît le plus grand de tous, & qu'enfin le cinquième paroît tantôt plus grand que le troisième, & tantôt plus petit; mais cette variation de grandeur dans ce dernier Satellite n'est probablement qu'une apparence dépendante de quelques causes particulieres qui ne changent pas sa grandeur réelle, qu'on peut regarder comme égale à celle du quatrième, puisqu'on l'a vu quelques sur-

passer le troisième.

Nous supposerons donc que le premier & le plus petit de ces s'atellites est gros comme la Lune; le second grand comme Mercure; le troisième grand comme Mars; le quatrième & le cinquième grands comme la Terre; & prenant les distances respectives de ces Satellites à leur planète principale, nous verrons que le premier est environ à 66 mille 900 lieues de distance de Saturne; le second à 85 mille 450 lieues, ce qui est àpeu-près la distance de la Lune à la Terre; le troisième à 120 mille lieues; le quatrième à 278 mille lieues, & le cinquième à 808 mille lieues, tandis que le Satellite le plus éloigné de Jupiter n'en est qu'à 398 mille lieues.

Saturne a donc une vîtesse de rotation plus grande que celle de Jupiter, puisque, dans l'état de liquésaction, sa force centrisuge a projetté des parties de sa masse à plus du double de la distance à laquelle la force centrisuge de Jupiter a projeté celles qui forment son Satellite le plus éloigné.

Et ce qui prouve encore que cette force

N 4

centrifuge, provenant de la vîtesse de rotation, est plus grande dans Saturne que dans Jupiter, c'est l'Anneau dont il est environné, & qui, quoique fort mince, suppose une projection de matiere encore bien plus con-Adérable que celle des cinq Satellites pris ensemble. Cer Anneau concentrique à la surface de l'équateur de Saturne n'en est éloigné que d'environ 55 mille lieues; sa forme est celle d'une zone assez large, un peu courbée sur le plan de sa largeur, qui est d'environ un tiers du diamètre de Saturne, c'est-à-dire, de plus de 9 mille lieues; mais cette zone de 9 mille lieues de largeur n'a peut-être pas 100 lieues d'épaisseur; car lorsque l'Anneau ne nous présente exactement que sa tranche, il ne réfléchit pas affez de lumiere pour qu'on puisse l'appercevoir avec les meilleures lunettes; au lieu qu'on l'apperçoit pour peu qu'il s'incline ou se redresse, & qu'il découvre en conséquence une petite partie de sa largeur: or cette largeur vue de face étant de 9 mille lieues, ou plus exactement de 9 mille 110 lieues, seroit d'environ 4 mille 555 lieues vue sous l'angle de 45 degrés, & par conséquent d'environ 100. lieues vue sous un angle d'un degré d'obliquité; car on ne peut guere présumer qu'il fût possible d'appercevoir cet Anneau s'il n'avoit pas au moins un degré d'obliquité, c'est-à-dire, s'il ne nous présentoit pas une tranche au moins égale à une 90e. partie de sa largeur; d'où je conclus que son épaisseur doit être égale à cette 90e. partie qui équivant à-peu-près à 100 lieues.

loin, toutes les dimensions de cet Anneau, & de voir quelle est la surface & le volume de la matiere qu'il contient.

Sa largeur est de 9 mille 110 lieues.

Son épaisseur supposée de 100 lieues. Son diamètre intérieur de 191 mille 296

Son diamètre extérieur, c'est - à - dire, y compris les épaisseurs, de 191 mille 406 lieues.

Sa circonsérence intérieure de 444 mille 73 lieues.

Sa circonférence extérieure de 444 mille 701 lieues.

Sa surface concave de 4 milliards 455 millions 5 mille 30 lieues quarrées.

Sa surface convexe de 4 milliars 512 millions 226 mille 110 lieues quarrées.

La surface de l'épaisseur en dedans, de 44 millions 407 mille 300 lieues quarrées.

La surface de l'épaisseur en dehors, de 44 millions 470 mille 100 lieues quarrées.

Sa surface totale de 8 milliars 185 millions 608 mille 540 lieues quarrées.

Sa solidité de 404 milliars 836 millions 557 mille lieues cubiques.

Ce qui fait environ trente fois autant de volume de matiere qu'en contient le globe terrestre, dont la solidité n'est que de 12 milliars 365 millions 103 mille 160 lieues cubiques. Et en comparant la surface de l'Anneau à la surface de la Terre, on verra que celle-ci n'étant que de 25 millions 772 mille 725 lleues quarrées, celle de toutes les faces de l'Anneau étant de 8 milliars 185 millions 608 mille 540 lieues, elle est par conséquent plus de 217 sois plus grande que celle de la Terre; en sorte que cer Anneau, qui ne paroît être qu'un volume anomale, un assemblage de matière sous une sorme bizarre, peut néanmoins être une Terre dont la surface est plus de 300 sois plus grande que celle de notre globe, & qui, malgré son grand éloignement du Soleil, peut cependant jouir de la même température que la Terre.

Car si l'on veut rechercher l'effet de la chaleur de Saturne & de celle du Soleil sur cet Anneau, & reconnoître les temps de son resroidissement par la déperdition de sa chaleur propre, comme nous l'avons fait pour la Lune & pour les Satellites de Jupiter, on verra que n'ayant que 100 lieues d'épaisseur, il se seroit consolidé jusqu'au milieu ou au centre de cette épaisseur en 101 ans \frac{1}{2} environ, si sa densité étoit égale à celle de la Terre; mais comme la densité de Saturne & celle de ses Satellites & de son Anneau, que nous supposons la même, n'est à la densité de la Terre que: : 184: 1000; il s'ensuit que l'anneau au lieu de s'être consolidé jusqu'au centre de son épaisseur en 101 ans $\frac{1}{2}$, s'est réellement consolidé en 18 ans $\frac{17}{25}$. Et de même on verra que cet Anneau auroit dû se refroidir au point de pouvoir le

toucher en 1183 ans $\frac{90}{143}$, si sa densité étoit égale à celle de la Terre; mais comme elle n'est que 184 au lieu de 1000, le temps du refroidissement au lieu d'être de 1183 ans $\frac{90}{143}$, n'a été que de 217 ans $\frac{787}{1000}$, & celui du refroidissement à la température actuelle, au lieu d'être de 1958 ans, n'a réellement été que de 360 ans $\frac{7}{25}$, abstraction faite de toute compensation, tant par la chaleur du Soleil que par celle de Saturne dont il saut saire l'évaluation.

Pour trouver la compensation par la chaleur du Soleil, nous considérerons que cette chaleur du Soleil sur Saturne, sur ses Satellites & sur son Anneau, est à très peu près égale, parce que tous sont à très peu près également éloignés de cet astre; or cette chaleur du Soleil que reçoit Saturne est à celle que reçoit la Terre: 100:9025, ou :: 4:361. Dès-lors la compensation qu'a faite la chaleur du Soleil lorsque l'Anneau a été resroidi à la température actuelle de la Terre, au lieu d'être ; comme sur la Terre,

n'a été que $\frac{4}{361}$, & dans le temps de l'incan-

descence cette compensation n'étoit que 361.

Ajoutant ces deux termes du premier & du dernier temps de cette période de 360 ans 25;

on aura 361, qui multipliés par 121, moitié

1300 de la somme de tous les termes, donnent 361 1250

ou ___ pour la compensation totale

faire sa chaleur du Soleil dans les 360 ans 35 de la premiere période. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps total de la période est à celui du prolonge-

ment du refroidissement, on aura 25: _____

:: 360 $\frac{7}{25}$: — ans ou 15 jours environ, dont

le re roidissement de l'Anneau a été prolongé, par la chaleur du Soleil, pendant cette pre-miere période de 360 ans $\frac{7}{25}$.

Mais la compensation, par la chaleur du Soleil, n'est, pour ainsi dire, rien en comparaison de celle qu'a faite la chaleur de Saturne. Cette chaleur de Saturne dans le temps de l'incandescence, c'est-à-dire, au commencement de la période, étoit 25 fois plus grande que la chaleur actuelle de la Terre, & n'avoit encore diminué au bout de 360 ans 7, que de 25 à 24 215 environ. Or cet Anneau est à 4 demi - diamètres de Saturne, c'est-àdire, à 54 mille 656 lieues de distance de sa planète, tandis que sa distance au Soleil est de 313 millions 500 mille lieues, en supposant 33 millions de lieues pour la distance de la Terre au Soleil. Dès-lors Saturne, dans. le temps de l'incandescence, & même longtemps & très long-temps après, a fait sur son Anneau une compensation infiniment

plus grande que la chaleur du Soleil.

Pour en faite la comparaison, il faut considérer que la chaleur croissant comme le quarré de la distance diminue, la chaleur envoyée par Saturne à son Anneau, auroit été à la chaleur envoyée par le Soleil, comme le quarré de 313500000, est au quarré de 54656, si la surface que Saturne présente à son Anneau étoit égale à la surface que lui présente le Soleil; mais la surface de Sa-

turne, qui n'est dans le réel que

de celle du Soleil, paroît néanmoins à son Anneau bien plus grande que celle de cet astre dans la raison inverse du quarré des distances, on aura donc (54656)²: (313500000)²

 $90\frac{1}{4}$: 259332 environ; donc la surface

que Saturne présente à son Anneau est 259332 fois plus grande que celle que lui présente le Soleil; ainsi Saturne, dans le temps de l'incandescence, étoit pour son Anneau un astre de seu 259332 sois plus étendu que le Soleil; mais nous avons vu que la compensation faite par la chaleur du Soleil à la perte de la chaleur propre de

l'anneau n'étoit que 361, lorsqu'au bout de

360 ans 27, il se seroit refroidi à la tempéra-

ture actuelle de la terre, & que, dans le temps de l'incandescence, cette compensa-tion, par la chaleur du Soleil, n'étoit que

361, on aura donc 259332, multipliés par 1250

 $\frac{4}{361} \text{ ou } \frac{2873^{\frac{1}{2}}}{\text{environ pour la compensa-}}$ 1250 1250

tion qu'a faite la chaleur de Saturne au commencement de cette période, dans le

temps de l'incandescence, & —— pour la

compensation que Saturne auroit faite à la fin de cette même période de 360 ans 7/25, s'il eût conservé son état d'incandescence. Mais, comme sa chaleur propre a diminue de 25 à 24 211 pendant cette période de 360 ans $\frac{7}{25}$ la compensation à la fin de cette pé-

 $2873\frac{1}{2}$ riode au lieu d'être — n'a été que 50

 $2867\frac{1}{3}$ $\frac{2867^{\frac{1}{3}}}{--}$. Ajoutant ces deux termes $\frac{2867^{\frac{1}{3}}}{--}$

2873¹/₂ du premier & du dernier temps de 1250

cette premiere période de 360 ans 7, on

aura — qui multipliés par 12 ½, moitié 1250

de la somme de tous les termes, donnent

9319605

ou 745 71 environ pour la com-

1250 pensation totale qu'a faite la chaleur de Saturne sur son Anneau pendant cette premiere période de 360 ans 7/25. Et comme la perre totale de la chaleur propre est à la compen-sation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura $25:745^{-\frac{71}{125}}::360^{\frac{7}{25}}:$ $10752^{\frac{13}{25}}$ environ. Ainsi, le temps dont la chaleur de Saturne a prolongé le refroi. dissement de son Anneau pendant cette premiere période, a été d'environ 10752 ans 13 tandis que la chaleur du Soleil ne l'a prolongé, pendant la même période, que de 15 jours. Ajoutant ces deux nombres aux 360 ans $\frac{7}{25}$ de la période, on voit que c'est dans l'année 11113 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 63719 ans que l'Anneau de Saturne auroit pu se trouver au même degré de température dont jouit aujourd'hui la Terre, si la chaleur de-Saturne, surpassant toujouts la chaleur propre de l'Anneau, n'avoit pas continué de la brûler pendant plusieurs autres périodes de temps.

Car le moment où la chaleur envoyée par Saturne à son Anneau, étoit égale à la chaleur propre de cet Anneau, s'est trouvé dès le temps de l'incandescence où cette chaleur envoyée par Saturne étoit plus sorte, que la chaleur propre de l'Anneau dans le rapport de

2873 ½ à 1250.

Dès-lors on voit que la chaleur propre de l'Anneau a été au-dessous de celle que lui en.

voyoit Saturne dès le temps de l'incandescence, & que dans ce même temps, Saturne ayant envoyé à son Anneau une chaleur 259332 sois plus grande que celle du Soleil; il lui envoyoit encore à la fin de la premiere période de 360 ans $\frac{7}{25}$, une chaleur 258608 $\frac{7}{25}$ sois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoit diminné que de 25 à 24 $\frac{40}{43}$; & au bout d'une seconde période de 360 ans $\frac{7}{25}$, c'est-à-dire, après la déperdition de la chaleur porpre de l'Anneau, jusqu'au point extrême de $\frac{1}{25}$ de la chaleur actuelle de la Terre, Saturne envoyoit encore à son Anneau une chaleur 257084 $\frac{14}{25}$ sois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoir encore diminué que de 24 $\frac{40}{43}$ à 24 $\frac{37}{43}$

En suivant la même marche, on voit que la chaleur de Saturne, qui d'abord étoit 25, & qui décroît constamment de 3 par chaque période de 360 ans 7, diminue par consequent sur l'Anneau, de 723 18 pendant chacune de ces périodes; en sorte qu'après 351 périodes environ, cette chaleur envoyée par Saturne à son Anneau, sera encore à très peu-près 4500 sois plus grande que la

chaleur qu'il reçoit du Soleil.

Mais, comme la chaleur du Soleil, tant fur Saturne que sur ses Satellites & sur son Anneau, est à celle du Soleil sur la Terre à-peu-près : 1 : 90, & que la chaleur de la Terre est 50 sois plus grande que celle qu'elle reçoit du Soleil; il s'ensuit qu'il saut diviser par 90 cette quantité 4500 pour avoir une chaleur égale à celle que le Soleil en-

voie sur la Terre; & cette derniere chaleur étant de la chaleur actuelle du globe terrestre, il est évident qu'au bout de 351 périodes de 360 ans de chaleur que saturne enverra encore à son Anneau, sera égale à la chaleur actuelle de la Terre, & que n'ayant plus aucune chaleur propre depuis très long temps, cet Anneau ne laissera pas de jouir encore alors d'une température égale à celle dont jouit aujourd'hui la Terre.

Et comme cette chaleur envoyée par Saturne, aura prodigieusement prolongé le restroidissement de son Anneau au point de la température actuelle de la Terre, elle le prolongera de même pendant 351 autres périodes, pour arriver au point extrême de 1 de la chaleur actuelle du globe terrestre; en sorte que ce ne sera que dans l'année 252916 de la formation des planètes, que l'Anneau de Saturne sera refroidi à un 25 de la température actuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a dîr faire à la diminution de la température de l'Anneau dans les dissérens temps. Il est certain qu'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre de l'Anneau, cette chaleur du Soleil n'auroit fair compensation, dans le temps de l'incandescen-

se, que de 361, & qu'à la fin de la pre-

miere période, qui est de 360 ans 4, cette même chaleur du Soleil auroit fait une com-

pensation de $\frac{4}{361}$; & que dès-lors le pro-

longement du réfroidissement par l'accession de cette chaleur du Soleil auroit en effet été de 15 jours; mais la chaleur envoyée par Saturne, dans le temps de l'incandescence, étant à la chaleur porpre de l'Anneau : : $2873\frac{1}{2}$: 1250; il s'ensuit que la compensation faite par la chaleur du Soleil doit être diminuée dans la même raison, ensorte

qu'au lieu d'être $\frac{4}{361}$, elle n'a été que $\frac{4}{361}$ au commencement de cette période; & que

cette compensation qui auroit été 4/261 à la

fin de cette premiere période, si l'on ne considéroit que la déperdition de la chaleur propre de l'Anneau, doit être diminuée dans la raison de 2867 à à 50, parce que la chaleur envoyée par Saturne étoit encore plus grande que la chaleur propre de l'anneau dans cette même raison. Dès-lors la compensation à la fin

de cette même période, au lieu d'être 361,

n'a été que 361. En ajoutant ces deux ter-

mes de compensation 361 & 361 du pre-

mier & du dernier temps de cette premiere

période, on a 361 ou 78361, qui mul-

tipliés par 12 ½, moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur propre pendant cette premiere période de 360 975 363

tion totale qu'a pu faire la chaleur du Soleil pendant cette premiere période. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du

refroidissement on aura 25: $\frac{975 \frac{63}{361}}{12029624}$:: 360 $\frac{7}{25}$

351336, ou :: 360 ans $\frac{7}{25}$: 10 heures 14 minutes. Ainsi le prolongement du refroidissement par la chaleur du Soleil sur l'anneau de Saturne pendant la premiere période, au lieu d'avoir été de 15 jours, n'a réellement été que de 10 heures 14 minutes.

Et pour évaluer en totalité la compensation qu'à faite cette chaleur du Soleil pendant toutes les périodes, on trouvera que la compensation, dans le temps de l'incan-

descence, ayant été 361, sera à la fin de

351 périodes, de 361, puisque ce n'est qu'a-

près ces 351 périodes que la température de l'anneau sera égale à la température actuelle de la terre: ajoutant donc ces deux termes.

de compensation $\frac{4}{361}$ & $\frac{4}{361}$ du premier & $\frac{4}{4123\frac{1}{2}}$

du dernier temps de ces 351 périodes, on a 16514

351 ou 453, qui multipliés par 12 1 3-

206175 206175 moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur pendant toutes ces

périodes, donnent —— environ pour la

compensation totale, par la chaleur du Soleil, pendant les 351 périodes de 360 ans. 7 chacune. Et, comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps total de la période est au prolongement du refroidisse-

ment on aura 25: ——:: 126458: 14 ans.
206175

Ainsi, le prolongement total qu'a faite a que fera la chaleur du Soleil sur l'Anneau de Saturne n'est que de 14 ans 125, qu'il faut ajouter aux 126458 ans. D'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 126473 de la formation des planètes que cet Anneau jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, & qu'il saudra le dou-

ble du temps, c'est-à-dire, que ce ne sera que dans l'année 252946 de la formation des planètes que la température de l'Anneau de Saturne sera refroidie à $\frac{1}{25}$ de la température actuelle de la Terre.

Pour faire sur les satellites de Saturne la même évaluation que nous venons de faire sur le refroidissement de son anneau, nous supposerons, comme nous l'avons dit, que le premier de ces satellites, c'est-à-dire, le plus voisin de Saturne, est de la grandeur de la Lune; le second, de celle de Mercure; le troisième, de la grandeur de Mars; le quatrième & le cinquieme de la grandeur des la Terre. Cette supposition, qui ne pourroit être exaste que par un grand hasard, ne s'éloigne cependant pas affez de la vérité pour que dans le réel elle ne nous fournisse pas des résultats qui pourront achever de compléter nos idées sur les temps où la nature a pu naître & périr dans les différens globes qui composent l'Univers solaire.

Partant donc de cette supposition, nous verrons que le premier satellite étant grand comme la Lune, a dû se consolider jusqu'au centre en 145 ans à environ, parce que n'étant que de du diamètre de la Terrre, il se seroit consolidé jusqu'au centre en 792 ans à, s'il étoit de même densité; mais la densité de la Terre étant à celle de Saturne & de ses satellites :: 1000 : 184, il s'ensuit qu'on doit diminuer le temps de la consolidation & du refroidissement dans la même raison, ce qui donne 145 ans à pour le temps nécessaire à la consolidation. Il en est de mê-

me du temps du refroidissement au point de pouvoir toucher sans se brûler la surface de ce satellite, on trouvera par les mêmes règles de proportion qu'il aura perdu assez de sa chaleur propre pour arriver à ce point en 1701 ans $\frac{16}{25}$, & ensuite que par la même déperdition de sa chaleur propre, il se seroit refroidi au point de la température actuelle de la Terre en 3715 ans $\frac{87}{125}$. Or l'action de la chaleur du Soleil étant en raison inverse du quarré de la distance, la compensation que cette chaleur envoyée par le Soleil a faite au commencement de cette premiere période, dans le temps de l'incandescence, a été

 $\frac{4}{361}$ & $\frac{4}{361}$ à la fin de cette même période de 3715 ans $\frac{87}{12}$. Ajoutant ces deux termes

361 & 361 de la compensation dans le pre-

mier & dans le dernier temps de cette pé-

riode, on a $\frac{104}{361}$, qui multipliés par $12\frac{7}{2}$,

moitié de la somme de tous les termes,

donnent 361 ou 3217 pour la compensation 1250 1250

totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette premiere période de 3715 ans \$\frac{8.7}{125}\$. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est à celui du prolongement du resroidissement, on aura

25: $\frac{3^{2}7}{367}$:: 3715 ans $\frac{87}{125}$: 156 jours. Ainsi le

prolongement du refroidissement de ce satellite, par la chaleur du Soleil, n'a été que de 156 jours pendant cette premiere période.

de 156 jours pendant cette premiere periode.

Mais la chaleut de Saturne, qui dans le temps de l'incandescence, c'est-à-dire, dans le commencement de cette premiere période, étoit 25, n'avoit encore diminué au bout de 3715 ans \$\frac{87}{125}\$ que de 25 à 24 \$\frac{4}{13}\$ environ; & comme ce satellite n'est éloigné de Saturne que de 66900 lieues, tandis qu'il est éloigné du Soleil de 313 millions 500 mille lieues, la chaleur envoyée par Saturne à ce premier satellite, auroit été à la chaleur envoyée par le Soleil, comme le quarrée de 313500000 est au quarré 66900, si la surface que Saturne présente à ce satellite étoit égale à la surface que lui présente le Soleil; mais la surface de faturne, qui n'est dans le réel que 90½ de celle du soleil, paroît néamoins à 11449

11449

turne présente à son premier satellite étant

saturne présente à son premier satellite étant 173 mille 102 sois plus grande que celle que lui présente le soleil, saturne, dans le temps de l'incandescence, étoit pour ce satellite un astre de seu 173102 sois plus grand que le soleil. Mais nous avons vu que la compensation saite par la chaleur du soleil à la perte de la chaleur propre de ce satellite,

4

n'étoit que 361 dans le temps de l'incandes-

cence, & 361 lorsqu'au bout de 3715 ans 3

il se seroit refroidi à la température actuelle de la terre; on aura donc 173102 multi-

pliés par $\frac{4}{361}$ ou — environ pour la com-

pensation qu'a faite la chaleur de Saturne au commencement de cette période; dans le

temps de l'incandescence, & —— pour la

compensation que Saturne auroit sait à la fin de cette même période, s'il eût conservé son état d'incandescence; mais comme la chaleur propre de Saturne a diminué de 25 à 24 $\frac{4}{13}$ environ pendant cette période de 3715 ans $\frac{2}{3}$, la compensation à la fin de cette

période, au lieu d'être ____, n'a éte que $\frac{1865}{50}$

environ. Ajoutant ces deux termes — 82

1918;

de la compensation du premier & du 1250.

dernier temps de cette période, on aura-485435

lesquels multipliés par 12 ½, moi-

tie de la somme de tous les termes, don-606790

ment ____ ou 485 6 environ pour la com-

pensation totale qu'a faite la chaleur de Saturne sur son premier satellite pendant cette premiere période de 3715 ans 3. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps total de la période est au prolongement du respoidissement, on aura 25: 485 1. 2: 3715 3:72136 environ. Ainsi le temps dont la chaleur de Saturne a prolongé le respoidissement de son premier satellite pendant cette premiere période de 3715 3, a été de 72136 ans, tandis que la chaleur du soleil ne l'a prolongé pendant la même période que de 156 jours. En ajoutant ces deux termes avec celui de la période, qui est de 3715 ans environ, on voit que ce sera dans l'année 75853 de la formation des planètes c'est-à-dire, dans 1021 ans que ce premier satellite de Saturne pourra jouir de la même température dont jouit aujourd'hui la terre.

Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce satellite, a été égale à sa chaleur propre, s'est trouvé dès le premier moment de l'incandescence ou plutôt ne s'est jamais trouvé, car, dans le temps même de l'incandescence, la chaleur envoyée par Saturne à ce Satellite étoit encore plus grande que la sienne propre, quoiqu'il sût luimême en incandescence, puisque la compensation que faisoit alors la chaleur de Saturne

Hift. nat. Tom. IX.

à la chaleur propre du satellite étoit ____,&

que, pour qu'elle n'eût été qu'égale, il auroit fallu que la température n'eût été

que $\frac{1250}{1250}$.

Dès-lors on voit que la chaleur propré de ce Satellite a été au-dessous de celle que lui envoyoit Saturne dès le moment de l'incandescence, & que dans ce même temps Saturne ayant envoyé à ce Satellite une chaleur 173102 fois plus grande que celle du Soleil, il lui envoyoit encore à la fin de la premiere période de 3715 ans \(\frac{87}{125}\) une chaleur 168308 \(\frac{2}{5}\) fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoit diminué que de 25 à 24 \(\frac{4}{13}\); & au bout d'une seconde période de 3715 ans \(\frac{87}{125}\), après la déperdition de la chaleur propre de ce Satellite, jusqu'au point extrême de \(\frac{1}{25}\) de la chaleur actuelle de la Terre, Saturne envoyoit encore à ce satellite une chaleur 163414 \(\frac{4}{5}\) fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoit encore diminué que de 24 \(\frac{4}{13}\) i a 23 \(\frac{8}{13}\).

En suivant la même marche, on voit que la chaleur de Saturne, qui d'abord étoit 25, & qui décroît constamment de $\frac{9}{13}$ par chapériode de 3715 ans $\frac{87}{125}$, diminue par conséquent sur ce Satellite de 4893 ? pendant chacune de ces périodes, en sorte qu'après 33 périodes environ, cette chaleur envoyée par Saturne à son premier Satellite, sera

encore à très peu près 4500 fois plus gran-

de que la chaleur qu'il reçoit du Soleil.

Mais, comme cette chaleur du Soleil sur Saturne & sur ses satellites, est à celle du Soleil sur la Terre :: 1:90 à très peu près, & que la chaleur de la Terre est 50 sois plus grande que celle qu'elle reçoit du Soleil, il s'ensuit qu'il faut diviser par 90 cette quantité 4500 pour avoir une chaleur égale à celle que le Soleil envoie sur la Terre: & cette derniere chaleur étant 10 de la chaleur actuelle du globe terrestre, il est évident qu'au bout de 33½ périodes de 3715 ans 12/12 chacune, c'est-à-dire, au bout de 124475 ans 6, la chaleur que Saturne enverra encore à ce Satellite, sera égale à la chaleur actuelle de la Terre, & que ce satellite, n'ayant plus aucune chaleur propre depuis très long temps, ne laissera pas de jouir alors d'une température égale à celle dont jouit aujourd'hui la Terre.

Et, comme cette chaleur envoyée par Saturne, a prodigieusement prolongé le refroidissement de ce Satellite au point de la température actuelle de la Terre, il le prolongera de même pendant 33 ½ autres périodes, pour arriver au point extrême de ½5 de la chaleur actuelle du globe de la Terre, en sorte que ce ne sera que dans l'année 248951 de la formation des planètes, que ce premier satellite de Saturne sera refroidi à ½5 de la température actuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a faite à la diminution de la température de ce Satellite dans les dissérens temps. Il est certain qu'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre du satellite, ette chaleur du Soleil n'auroit fait compensation, dans le temps de l'incandescence,

que de 361 & qu'à la fin de la premiere pé-

riode, qui est de 3715 ans $\frac{87}{125}$, cette même chaleur du Soleil auroit fait une compensa-

tion de 361; & que dès-lors le prolongement

du refroidissement par l'accession de cette chaleur du Soleil auroit été en esset de 156 jours; mais la chaleur envoyée par Saturne dans le temps de l'incandescence étant à la chaleur propre du satellite :: 1918 ; : 1250, il s'ensuit que la compensation faite par la chaleur du Soleil, doit être diminuée dans la même raison; en sorte qu'au lieu d'être

4
361, elle n'a été que 361 au commence1250
ment de cette période, & que cette com-

pensation qui auroit été 361 à la fin de

cette premiere période, si on ne considéroit que la déperdition de la chaleur propre du satellite doit être diminuée dans la raison de 1865 à 50, parce que la chaleur envoyée par Saturne étoit encore plus grande que la chaleur propre du satellite

dans cette même raison. Dès-lors la compensation à la fin de cette premiere période, au

lieu d'être $\frac{4}{361}$, n'a été que $\frac{4}{361}$. En ajoutant

ces deux termes de compensation $\frac{4}{361}$ & $\frac{4}{361}$ & $\frac{4}{361}$

du premier & du dernier temps de cette premiere période de 3715 ans $\frac{87}{125}$, on a

 $\frac{20332}{361}$ ou $\frac{56\frac{116}{361}}{6067103}$, qui multipliés par $12\frac{1}{2}$ s

moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur du satellite pendant cette premiere période, donnent 704 45

pour la compensation totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette premiere période. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura

3715 ans $\frac{87}{125}$: 6 jours 7 heures environ. Ainst le prolongement du refroidissement, par la chaleur du soleil pendant cette premiere période, au lieu d'avoir été de 156 jours, n'a réellement été que de 6 jours 7 heures.

Et pour évaluer en totalité la compensation qu'a faite cette chaleur du soleil pendant toutes les périodes, on trouvera que la compensation, dans le temps de l'incandescence, ayant été, comme nous venons de

le dire, $\frac{4}{361}$, sera à la fin de 33 ½ périod€s

de 3715 ans $\frac{87}{125}$ chacune, de $\frac{4}{361}$, puisque ce

n'est qu'après ces 33 ½ périodes que la tem-pérature de ce Satellite sera égale à la température actuelle de la Terre. Ajoutant donc

ces deux termes de compensation 361 & 361 du gremier & du dernier temps des 33 2 pé-

12873 -353

riodes, on a 361 ou ---, qui multipliés 158410 158410

par 12 1, moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur pen-

445 6 dant toutes ces périodes, donnent ____ pour 158410

la compensation totale, par la chaleur du Soleil, pendant les 33 ½ périodes de 3715 ans 87 chacune. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps total des périodes est au prolongement du refroidisse-

445 6 ment, on aura 25 :--: 124475 ans [: 14 158410

ans 4 jours environ. Amsi le prolongement total que sera la chaleur du Soleil ne sera que de 14 ans 4 jours, qu'il faut ajouter aux

que sur la fin de l'année 124490 de la formation des planètes que ce Satellite jouira de la même température dont jouit aujour-d'hui la Terre, & qu'il faudra le double de ce temps, c'est-à-dire, 248980 ans à dater de la formation des planètes pour que ce premier Satellite de Saturne puisse être refroidi à ½ de la température actuelle de la Terre.

Faisant le même calcul pour le second Satellite de Saturne, que nous avons supposé grand comme Mercure, & qui est à 85 mille 450 lieues de distance de sa planère principale, nous verrons que ce Satellite a dû se consolider jusqu'au centre en 178 ans 3, parce que n'étant que de 1/3 du diamètre de la Terre, il se seroit consolidé jusqu'au centre en 968 ans $\frac{1}{3}$, s'il étoit de même densité; mais comme la densité de la Terre est à la densité de Saturne & de ses Satellites : : 1000 : 184, il s'ensuit qu'on doit diminuer les temps de la consolidation & du refroidissement dans la même raison, ce qui donne 178 ans 3 pour le temps nécessaire à la consoli-dation. Il en est de même du temps du refroidissement au point de toucher sans se brûler la furface du Satellite; on trouvera, par les mêmes règles de proportion, qu'il s'est re-froidi à ce point en 2079 ans $\frac{35}{2}$, & ensuite qu'il s'est refroidi à la température actuelle le la Terre, en 4541 ans ½ environ. Or l'ac-ion de la chaleur du Soleil étant en raison nverse du quarré des distances, la compenlation étoit au commencement de cette premiere période, dans le temps de l'incandel

cence, 361 & 361 à la fin de cette même période de 4541 ans ½. Ajoutant ces deux

termes 361 & 361 du premier & du dernier 1250 50

temps de cette période, on a 361, qui mul-1250

tipliés par 12 1, moitié de la somme de tous $1300 \quad 3\frac{217}{3.61}$

les termes, donnent 361 ou __ pour la 1250 1250

compensation totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette premiere période de 4541 ans ½. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on

aura 25: — : : $4541\frac{1}{2}$: 191 jours. Ainsi le 1250

prolongement du refroidissement de ce Satellite, par la chaleur du soleil, auroit été de 191 jours pendant cette premiere période

de 4541 ans $\frac{1}{2}$.

Mais la chaleur de Saturne qui, dans le temps de l'incandescence, étoit 25 fois plus grande que la chaleur actuelle de la Terre n'avoit diminué au bout de 4541 ans 1, que de ¿? environ, & étoit encore 24 8 à la fir de cette même période. Et ce Satellite n'étant

éloigné que de 85 mille 450 lieues de sa planète principale, tandis qu'il est éloigné du Soleil de 313 millions 500 mille lieues, il en résulte que la chaleur envoyée par Saturne à ce second Satellite, auroit été comme le quarré de 313500000 est au quarré de 85450, si la surface que présente Saturne à ce Satellite étoit égale à la surface que lui présente le Soleil; mais la surface de Saturne qui,

dans le réel, n'est que ___ de celle du So-

leil, paroît néanmoins plus grande à ce Satellite dans le rapport inverse du quarré des distances. On aura donc (85450)²:

 $(313500000)^2::-$: 106104 environ.

Ainsi la surface que présente Saturne à ce Satellite, étant 106 mille 104 sois plus grande que la surface que lui présente le Soleil; Saturne, dans le temps de l'incandescence, étoit pour son second Satellite un astre de seu 106 mille 104 sois plus grand que le Soleil. Mais nous avons vu que la compensation faite par la chaleur du Soleil à la perte de la chaleur propre du Satellite, dans le

temps de l'incandescence, n'étoit que 361, &

qu'à la fin de la premiere période de 4541 ans ½, lorsqu'il se seroit refroidi par la déperdition de sa chaleur propre au point de la température actuelle de la Terre, la com-

pensation par la chaleur du Soleil a été 361. Il faut donc multiplier ces deux termes de compensation par 106104, & l'on aura. environ pour la compensation qu'a faite la chaleur de Saturne sur ce Satellite au commencement de cette premiere période, dans le temps de l'incandescence, la compensation que la chaleur de Saturne auroit faite à la fin de cette même période s'il eût conservé son état d'incandescence mais comme la chaleur propre de Saturne a diminué de 25 à 24 8 pendant cette période de 4541 ans 1, la compensation à la fin de la $1175\frac{2}{3}$ période, au lieu d'être ___, n'a été que 1134 47 ___, environ. Ajoutant ces deux termes 50 $1175\frac{2}{3}$ $1134\frac{17}{40}$ de compensation — & — du premier & 50 1250 2958613 du dernier temps de la période, on a —— 1250 lesquels multipliés par 12 1, moitié de la somme de tous les termes, donnent 69203 ou 295 3 environ pour la compensation totale

gu'a faite la chaleur envoyée par Saturne à

de 4541 ans ½. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du restroidissement, on aura 25: 295 ½: 4541 ½: 53630 environ. Ainsi le temps dont la chaleur de Saturne a prolongé le restroidissement de ce Satellite, pour cette premiere période, a été de 53630 ans, tandis que la chaleur du Soleil, pendant le même temps, ne l'a prolongé que de 191 jours. D'où l'on voit, en ajoutant ces temps à celui de la période, qui est de 4541 ans ½, que ç'a été dans l'année 58173 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 16659 ans que ce second Satellite de Saturne jouissoit de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre.

Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce Satellite, a été égale à sa chaleur propre, s'est trouvé presque immédiatement

après l'incandescence, c'est-à-dire, à — du

premier terme de l'écoulement du temps de cette premiere période, qui multipliés par 181 33, nombre des années de chaque terme de cette période de 4541 ans 1, donnent 7 ans 6 environ. Ainsi, ç'a été dès l'année 8 de la formation des planètes que la chaleur envoyée par Saturne à son second Satellite, s'est trouvée égale à la chaleur propre de ce même Satellite.

Dès-lors on voit que la chaleur propre de ce Satellite a été au-dessous de celle que lui envoyoit Saturne dès le temps le plus voisin de l'incandescence, & que, dans le premier moment de l'incandescence, Saturne ayant envoyé à ce Satellite une chaleur 106 mille 104 fois plus grande que celle du Soleil, il lui envoyoit encore à la fin de la premiere période de 4541 ans ½, une chaleur 102 mille 382 ½ fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoit diminué que de 25 à 24 %, & au bout d'une seconde période de 4541 ans ½, après la déperdition de la chaleur propre de ce Satellite, jusqu'au point extrême de ½ de la chaleur actuelle de la Terre, Saturne envoyoit encore à ce Satellite une chaleur 98 mille 660 ç fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoit encore diminué que de 24 % de la 23 ½.

En suivant la même marche, on voit que la chaleur de Saturne, qui d'abord étoit 25, & qui décroît constamment de ¿ par chaque période de 4541 ans ½, diminue par conséquent sur ce Satellite de 3721 \$ pendant chacune de ces périodes; en sorte qu'après 26 ½ périodes environ, cette chaleur envoyée par Saturne à son second Satellite, sera encore à-peu-près 4500 sois plus grande que la cha-

leur qu'il reçoit du Soleil.

Mais comme cette chaleur du Soleil sur Saturne & sur ses Satellites est à celle du Soleil sur la Terre: 1: 90 à très peu près, & que la chaleur de la Terre est 50 sois plusgrande que celle qu'elle reçoit du Soleil; il s'ensuit qu'il faut diviser par 90 cette quan-

tité 4500 pour avoir une chaleur égale à celle que le Soleil envoie sur la Terre; & cette derniere chaleur étant 100 de la chaleur actuelle du globe terrestre, il est évident qu'au bout de 10592 ans 6, la chaleur que Saturne enverra encore à ce Satellite, sera égale à la chaleur actuelle de la Terre, & que ce Satellite, n'ayant plus aucune chaleur propre depuis très long-temps, ne laissera pas de jouir alors d'une température égale à celle dont jouit aujourd'hui la Terre.

Et comme cette chaleur envoyée par Saturne a prodigieusement prolongé le refroidissement de ce Satellite au point de la température de la Terre, il le prolongera de même pendant 26 \frac{1}{3} autres périodes, pour arriver au point extrême \frac{1}{25} de la chaleur actuelle du globe de la Terre; en sorte que ce ne sera que dans l'année 239185 de la formation des planètes que ce second Satellite de Saturne, sera refroidi à \frac{1}{25} de la température actuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a faite à la diminution de la température du Satellite dans les dissérens temps. Il est certain qu'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, cette chaleur du soleil n'auroit sait compensation, dans le temps de l'incandes-

ce, que de $\frac{4}{361}$; & qu'à la fin de la premiere

période, qui est de 4541 ans ½, cette même chaleur du soleil auroit fait compensation

de 361, & que dès lors le prolongement du

refroidissement par l'accession de cette chaleur du soleil auroit en effet été de 191 jours; mais la chaleur envoyée par Saturne dans le temps de l'incandescence étant à la chaleur propre du satellite: 1175 ²/₃: 1250, il s'ensuit que la compensation faite par la chaleur du soleil doit être diminuée dans la

même raison; en sorte qu'au lieu d'être $\frac{4}{361}$,

elle n'a été que 361 au commencement de 2425 3
cette période, & que cette compensation qui

auroit été $\frac{4}{361}$ à la fin de cette premiere pé-

riode, si l'on ne considéroit que la déperdition de la chaleur propre du satellite, doir ètre diminuée dans la raison de 1134 17 à 50, parce que la chaleur envoyée par Saturne étoit encore plus grande que la chaleur propre du satellite dans cette même raison. Dèslors la compensation à la sin de cette pre-

miere période au lieu d'être $\frac{4}{361}$, n'a été

que 361. En ajoutant ces deux termes de 1184 47

compensation 361 & 361 du premier & du 2425 3 1184 47 dernier temps de cette premiere période, on

14440 11 40

- environ, qui multipliés a 361 ou — 2873020 2873020

par 12 1/2, moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur, don-

500 nent — pour la compensation totale qu'a $2873020\frac{1}{6}$

faite la chaleur du soleil pendant cette premiere période. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura $25:\frac{500}{2873020}::4541\frac{1}{2}:\frac{227075}{4309530}$ ou : : 4541½: 19 jours environ: ainst le prolongement du refroidissement, par la chaleur du soleil, au lieu d'être de 191 jours, n'a réellement été que de 19 jours environ.

Et pour évaluer en totalité la compensation qu'a faite cette chaleur du soleil pendant toutes les périodes, on trouve que la compensation, par la chaleur du soleil, dans le temps de l'incandescence, ayant été, com-

me nous yenons de le dire, 361, sera à la

fin de 26 1/3 périodes de 4541 ans 1/2 chacune

de 361, puisque ce n'est qu'après ces 26 ; 50

périodes que la température du satellite sera égale à la température actuelle de la terre. Ajoutant donc ces deux termes de compen-

fation $\frac{4}{36!}$ & $\frac{4}{36!}$ du premier & du dernier $2425\frac{2}{3}$ 50

temps de ces 26 ; périodes, on a 361 ou 121282

27 3 6 1 27 3 6 1 —, qui multipliés par 12 1, moitié de la

somme de tous les termes de la diminution de la chaleur pendant toutes ces périodes, $342\frac{31}{613}$

donnent — pour la compensation totale,

par la chaleur du soleil, pendant les 26 3 périodes de 4541 ans ½ chacune. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est à celui du prolongement du

refroidissement, on aura 25: —— :: 1195925

2 13 13 environ. Ainsi le prolongement total que sera la chaleur du soleil, ne sera que de 13 ans 13, qu'il faut ajouter aux 119492 ans 5; d'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 119607 de la formation des planètes que ce satellite jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la terre, & qu'il faudra le double du temps, c'est-à-dire, que ce ne sera que dans l'année 239214 de la formation

mation des planètes que sa température sera refroidie à 1/5 de la température actuelle de la terre.

Faisant les mêmes raisonnemens pour le troisième satellite de Saturne, que nous avons supposé grand comme Mars, & qui est éloigné de Saturne de 120 mille lieues, nous verrons que ce satellite auroit dû se consolider jusqu'au centre en 277 ans 18, parce que n'étant que 13 du diamètre de la terre, il se seroit resroidi jusqu'au centre en 1510 ans ? s'il étoit de même densité; mais la densité de la terre étant à celle de ce satellite : : 1000 : 184, il s'ensuit qu'on doit diminuer le temps de sa consolidation dans la même raison, ce qui donne 277 ans 19/20 environ. Il en est de même du temps du refroidissement au point de pouvoir, sans se brûler, toucher la surface du satellite; on trouvera, par les mêmes règles de proportion, qu'il s'est re-froidi à ce point en 3244²⁰, & ensuite qu'il s'est refroidi au point de la température actuelle de la terre, en 7083 ans 11 environ. Or l'action de la chaleur du soleil étant en raison inverse du quarre de la distance, la compensation étoit au commencement de cette premiere période, dans le temps de l'incan-

descence $\frac{4}{37}$ & $\frac{4}{36}$ à la fin de cette même:

période de 7083 ans 11. Ajoutant ces deux termes de compensation du premier & du-

dernier temps de cette période, on a $\frac{3\%1}{3\%1}$

qui multipliés par 12½, moitié de la somme 1300 3217

de tous les termes, donnent 361 ou pour

la compensation totale qu'a faite la chaleur du soleil pendant cette premiere période de 7083 ans $\frac{11}{15}$. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du resroidissement, on

aura 25: ==== : : 7083 ans === : 296 jours.

Ainsi le prolongement du refroidissement de ce satellite, par la chaleur du soleil, n'a été que de 296 jours pendant cette premiere période de 7083 ans 115.

Mais la chaleur de saturne qui, dans le temps de l'incandescence, étoit 25, avoit diminué au bout de la période de 7083 ans l'éde 25 à 23 41; & comme ce satellite est éloigné de saturne de 120 mille lieues, & qu'il est distant du soleil de 313 millions 500 mille lieues, il en résulte que la chaleur envoyée par saturne à ce satellite, auroit été comme le quarré de 313500000 est au quarré de 120000, si la surface que présente saturne à ce satellite, étoit égale à la surface que lui présente le soleil; mais la surface de saturne

n'étant dans le réel que _____ de celle du

soleil, paroît méanmoins à ce satellite plus

grande que celle de cet astre dans le rapport inverse du quarré des distances; on aura donc

 $(120000)^2 : (313500000)^2 : \frac{90\frac{1}{4}}{11449}$

environ. Donc la surface que saturne présente à ce satellite est 53801 sois plus grande que celle que lui présente le soleil; ainsi saturne, dans le temps de l'incandescence, ètoit pour ce satellite un astre de seu 53802 plus grand que le soleil. Mais nous avons vu que la compensation faite par la chaleur du soleil, à la perte de la chaleur propre de

ce satellite, étoit 361, lorsqu'au bout de

7083 ans 3, il se seroit, comme mars, refroidi à la température actuelle de la terre; & que dans le temps de l'incandescence, cette compensation par la chaleur du soleil n'étoit que de

361, on aura donc 53801 multipliés par

 $\frac{4}{361} \quad \text{ou} \quad \frac{596\frac{48}{361}}{\text{pour la compensation qu'a}}$ 1250

faite la chaleur de faturne au commencement de cette période, dans le temps de

l'incandescence, & 596 48 pour la compen-

sation à la fin de cette même période, si saturne eût conservé son état d'incandes. cence; mais comme sa chaleur propre a disminué de 25 à 23 $\frac{41}{65}$ environ, pendant cette période de 7083 ans $\frac{2}{3}$, la compensation à la fin de cette période; au lieu d'être 596368,

n'a été que de 1631. Ajoutant ces deux ter-

mes 562 & 5963 48 du premier & du dernier

temps de cette période, on aura 14683 57 en-

viron, lesquels multipliés par 12½, moitié de la somme de tous les termes, donnent 183545 environ ou 146 5 pour la compensation totale qu'a faite la chaleur de saturne sur ce troisième satellite pendant cette premiere période de 7083 ans 115. Et comme la perte-totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est à celui du prosongement du refroidissement, on aura 25: 146 5 :: 7083 2 * 41557 ½ environ. Ainsi se temps dont la chaleur de saturne a prolongé le refroidissement de son troisième satellite pendant cettes période de 7083 ans 2, a été de 41557 ans. tandis que la chaleur du soleil ne l'a prolongé pendant ce même temps que de 296 jours. Ajoutant ces deux temps à celui de la période de 7083 ans $\frac{2}{3}$, on voit que ce seroit dans l'année 48643 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 26189 ans que ce troisième satellite de saturne auroit joui de la même température dont jouit aujourd'hui la terre.

Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce Satellite a été égale à sa chaleur propre, s'est trouvé au 2 1 terme environ de l'écoulement du temps de cette premiere période, lequel multiplié par 283 1 nombre des années de chaque terme de la période de 7083 3, donne 630 ans 1 environ ; ainsi, ç'a été dès l'année 63 1 de la formation des planètes, que la chaleur envoyée par Saturne à son troisième Satellite, s'est trouvée égale à la chaleur propre de ce même Satellite.

Dès-lors on voit que la chaleur propre de ce Satellite a été au-dessous de celle que lui envoyoit Saturne dès l'année 631 de la formation des planètes; & que Saturne ayant envoyé à ce Satellite une chaleur 53801 fois plus grande que celle du Soleil, il lui envoyoit encore à la fin de la première période de 7083 \frac{2}{3}, une chaleur 50854 \frac{9}{15} fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoit diminué que de 25 à 23 \frac{41}{65} environ. Et au bout d'une seconde période de 7083 ans \frac{2}{3}, après la déperdition de la chaleur propre de ce Satellite, jusqu'au point extrême de \frac{1}{25} de la chaleur actuelle de la Terre; Saturne envoyoit encore à ce Satellite une chaleur 47907 \frac{19}{23} fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoit encore diminué que de 23 \frac{4}{65} à 22 \frac{1}{65}.

En suivant la même marche, on voit que la chaleur de Saturne, qui d'abord étoit 25, & qui décroît constamment de 1 ²⁴ par chaque période de 7083 ans ², diminue par consé-

quent sur ce Satellite de 2946 ? pendant chacune de ces périodes, en sorte qu'après 15 à périodes environ, cette chaleur envoyée par Saturne à son troissème Satellite, sera encore 4500 sois plus grande que la chaleur qu'il

rçoit du soleil.

Mais, comme cette chaleur du soleil sur Saturne & sur ses Satellites est à celle du Soleil sur la Terre: 1:90 à très peu-près, & que la chaleur de la Terre est 50 fois plus grande que celle qu'elle reçoit du Soleil, il s'ensuit qu'il faut diviser par 90 cette quan-tité de chaseur 4500 pour avoir une cha-leur égale à celle que le Soleil envoie sur la Terre; cette derniere chaleur étant 1 de la chaleur actuelle du globe terrestre, il est évident qu'au bout de 15 3 périodes de 7083 ans 3, c'est-à-dire, au bout de 111567 ans, la chaleur que Saturne enverra encore à ce Satellite sera égale à la chaleur actuelle de la Terre, & que ce Satellite n'ayant plus aucune chaleur propre depuis très long-temps, ne laissera pas de jouir alors d'une température égale à celle dont jouit aujourd'hui la Terre.

Et, comme cette chaleur envoyée par Saturne a très considérablement prolongé le refroidissement de ce Satellite au point de la température actuelle de la Terre, il le prolongera de même pendant 15 3 autres périodes, pour arriver au point extrême de périodes, pour arriver au point extrême de la Terre; en sorte que ce ne sera que dans l'année 223134 de la formation des planètes que ce troissème Satellite de Saturne sera refroidi

à 1/25 de la température actuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a faite à la diminution de la température du Satellite dans les dissérens temps. Il est certain qu'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, cette chaleur du Soleil n'auroit fait compensation dans le temps de l'incandescence

que de 361, & qu'à la fin de la premiere

période, qui est de 7083 ans 3, cette-même chaleur du Soleil auroit fait une compensa-

tion de $\frac{4}{361}$; & que dès-lors le prolonge-

ment du refroidissement, par l'accession de cette chaleur du Soleil, auroit en effet été de 296 jours. Mais la chaleur envoyée par Saturne dans le temps de l'incandescence étant à la chaleur propre du Satellite: 596 48 : 1250, il s'ensuit que la compensation faite par la chaleur du Sosoleil doit être diminuée dans la même rai-

fon; en sorte qu'au lieu d'être $\frac{4}{361}$, elle n'a

été que $\frac{4}{361}$ au commencement de cette pé- $\frac{1846\frac{48}{361}}$

riode, & que cette compensation, qui au-

roit été $\frac{4}{361}$ à la fin de cette période; si

l'on ne considéroit que la déperdition de la chaleur propre du satellite, doit être diminuée dans la raison de 563 ½ à 50, parce que la chaleur envoyée par Saturne étoit encore plus grande que la chaleur propre de ce Satellite dans cette même raison. Dèslors la compensation à la fin de cette pre-

miere période au lieu d'être 4/361 n'a été que

361. En ajoutant ces deux termes de com-

pensation $\frac{4}{361}$ & $\frac{4}{361}$ du premier & du 1846_{361}^{48} $613^{\frac{1}{2}}$ dernier temps de cette premiere période, on æ

9838

ou 1132602, qui multipliés par 12 1132602

moitié de la somme de tous les termes, donnent 340 pour la compensation totale 1132602

qu'a pu faire la chaleur du Soleil pendant cette premiere période. Et, comme la diminurion totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidisse-ment, on aura 25: 340 : : 7083 = : . 1132602

24128783, ou: :. 7083 2 ans : 31 jours en-28315050

viron. Ainsi, le prolongement du refroidissement, par la chaleur du Soleil, au lieu d'avoir été de 296 jours, n'a réellement été que

de 31 jours.

Er pour évaluer en totalité la compensation qu'a faite cette chaleur du Soleil pendant toutes ces périodes, on trouvera que la compensation, par la chaleur du Soleil, dans le temps de l'incandescence, ayant été,

comme nous venons de le dire, 361, sera

à la fin de 15 3 périodes de 7083 ans 2 cha-

cune, de 361, puisque ce n'est qu'après ces

153 périodes, que la température du Satellite sera égale à la température actuelle de la Terre. Ajoutant donc ces deux termes de

compensation $\frac{4}{361}$ & $\frac{4}{361}$ du premier & du 1846361 50

dernier temps de ces 15 $\frac{3}{4}$ périodes, on a $\frac{75.84\frac{5}{9}}{361}$ ou $\frac{21\frac{3}{3.24}}{92306\frac{2}{3}}$, qui multipliés par $12\frac{1}{2}$,

923065

moitié de la somme de tous les termes de la dimi nution de la chaleur pendant les 154 périodes de

7083 ans 2 chacune, donnent pour 923063

la compensation totale qu'a faite la chaleur du Soleil. Et, comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps total des périodes est au prolongement du refroidissement, on 2625

aura 25: $\frac{262\frac{5}{8}}{92306\frac{3}{5}}$: 111567 ans: 12 ans

fera la chaleur du Soleil pendant toutes ces périodes, ne sera que de 12 ans 254 jours qu'il faut ajouter aux 111567 ans; d'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 11580 de la formation des planètes que ce Satellite jouira réellement de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, & qu'il faudra le double de ce temps, c'est-à-dire, que ce ne sera que dans l'année 223160 de la formation des planètes que sa température pourra être resroidie à ½ de la température actuelle de la Terre.

Faisant les mêmes raisonnemens pour le quatrième satellite de Saturne, que nous avons supposé grand comme la Terre, on verra qu'il auroit dû se consolider jusqu'au centre en 534 ans \frac{13}{25}, parce que ce satellite étant égal au globe terrestre, il se seroit consolidé jusqu'au centre en 2905 ans, s'il étoit de même densité, mais la densité de la Terre étant à celle de ce Satellite::1000:184, il s'ensuit qu'on doit diminuer le temps de la consolidation dans la même raison, ce qui donne 534 ans \frac{13}{25}. Il en est de même du temps du refroidissement au point de toucher, sans se brûler, la surface du satellite; on trouvera, par les mêmes règles de proportion, qu'il s'est refroidi à ce point en 6239 ans \frac{2}{16}, & ensuite qu'il s'est refroidi à la tempé.

l'action de la chaleur du Soleil étant en raifon inverse du quarré des distances, la compensation étoit au commencement de cette premiere période, dans le temps de l'incan-

descence, $\frac{4}{361}$ & $\frac{4}{361}$ à la fin de cette même période de 13624 $\frac{2}{3}$. Ajoutant ces deux termes $\frac{4}{361}$ & $\frac{4}{301}$ du premier & du dernier

termes 361 & 361 du premier & du dernier

temps de cette période, on a 361, qui mul-

tipliés par 12 1, moitié de la somme de

tous les termes, donnent $\frac{1300}{361}$ ou $\frac{3^{2}_{36}}{1250}$

pour la compensation totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette période de 13624 ans 3. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura

 $25:\frac{3_{36}^{217}}{1350}::13624_{3}^{2}:1_{\frac{14}{25}}$ environ. Ainst

le prolongement du refroidissement de ce satellite, par la chaleur du soleil, n'a été que de 1 an 14 pendant cette premiere période de 136243.

Mais la chaleur du Saturne qui, dans le temps de l'incandescence, étoit vingt-cinq fois plus grande que la chaleur de la température actuelle de la Terre, n'avoit en-

core diminué au bout de cette période de 13624 que de 25 à 22 19 environ. Et comme ce fatellite est à 278 mille lieues de distance de Saturne, & à 313 millions 500 mille lieues de distance du Soleil, la chaleur envoyée par Saturne, dans le temps de l'incandescence, auroit été en raison du quarré de 313500000, est au quarré de 278000, si la surface que présente Saturne à son quatrième satellite, étoit égale à la surface que lui présente le Soleil; mais la surface de

Saturne n'étant dans le réel que ____ de

celle du Soleil, paroît néanmoins à ce satellite plus grande que celle de cet astre, dans la raison inverse du quarré des distances; ainsi l'on aura (278000)² (313500000)²:

=== : 10024 ½ environ. Donc la surface que

présente saturne à ce satellite, est 10024 \(\frac{1}{2}\)
fois plus grande que celle que lui présente le soleil. Mais nous avons vu que la compensation faite par la chaleur du soleil à la perte de la chaleur p ropre de ce satellite

n'étoit que $\frac{4}{361}$, lorsqu'au bout de 13624

ans il se seroit refroidi comme la terre au point de la température actuelle, & que dans le temps de l'incandesce, cette compensation par la chaleur du soleil n'a été que

^{361,} on aura donc 19024 multipliés par

361 ou 111 327 pour la compensation qu'a 1250 faite la chaleur de saturne au commence-

ment de cette période, dans le temps de

l'incandescence, & ____ pour la compen-

fation que la chaleur de faturne auroit faite à la fin de cette même période, s'il eût confervé son état d'incandescence; mais comme la chaleur propre de saturne a diminué de 25 à 22 \frac{19}{65} environ pendant cette période de 13624 ans \frac{2}{3}, la compensation à la fin de cette

période, au lieu d'être $\frac{111\frac{27}{361}}{}$, n'a été que

de 9925 environ. Ajoutant ces deux termes

mier & du dernier temps de cette période,

ou aura ____ environ, lesquels multipliés

par 12 ½, moitié de la somme de tous les termes, donnent $\frac{32531}{1250}$ ou $26\frac{1}{50}$ environ pour la compensation totale qu'a faite la chaleur de saturne sur son quatrième satellite pendant cette premiere période de 13624 ans ¾. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du resroidissement, on aura 25: $26\frac{1}{50}$

R 3

chaleur de Saturne a prolongé le refroidiffement de ce satellite, a été de 14180 ans ;? environ pour cette premiere période, tandis que le prolongement de son resroidissement, par la chaleur du soleil, n'a été que de 1 an 14. Ajoutant à ces deux temps celui de la période, on voit que ce seroit dans l'année 27807 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 47025 ans que ce quatrième satellite auroit joui de la même température dont jouit aujourd'hui la terre.

Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce quatrième satellite, a été égale à sa chaleur propre, s'est trouvé au 11 ½ terme environ de cette premiere période, qui multiplié par 545, nombre des années de chaque terme de cette période, donne 6131 ans ½; en sorte que ç'a été dans l'année 6132 de la formation des planètes que la chaleur envoyée par saturne à son quatrième satellite, s'est trouvée égale à la

chaleur propre de ce satellite.

Dès-lors on voit que la chaleur propre de ce satellite a été au-dessous de celle que lui envoyoit saturne dans l'année 6132 de la formation des planètes, & que saturne ayant envoyé à ce satellite une chaleur 10024 fois plus grande que celle du soleil, il lui envoyoit encore à la fin de la premiere période de 13624 ans 3 une chaleur 8938 123 fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur de saturne n'avoit diminué que de 25 à 22 39 pendant cette premiere période. Et au bout d'une seconde période

de 13624 ans 2, après la déperdition de la chaleur propre de ce satellite, jusqu'au point extrême de 15 de la température actuelle de la Terre, saturne envoyoit encore à ce satellite une chaleur 7853 25 fois plus grande que celle du soleil, parce que la cha-leur propre de saturne n'avoit encore dimi-

nué que de 22 19 à 20 48.

En suivant la même marche, on voit que la chaleur de saturne, qui d'abord étoit 253 & qui décroît constamment de 2 46 par cha-que période de 13624 ans 3, diminue par conséquent sur son satellite de 1085 18 pendant chacune de ces périodes; en sorté qu'après quatre périodes environ, cette chaleur envoyée par saturne à son quatrième tellite, sera encore 4500 sois plus grande que la chaleur qu'il reçoit du soleil.

Mais, comme cette chaleur du soleil sur saturne & sur ses satellites est à celle du soleil sur la terre : 1:90 à très peu près, & que la chaleur de terre est 50 sois plus grande que celle qu'elle reçoit du soleil, il s'ensuit qu'il faut diviser par 90 cette quantité de chaleur 4500 pour avoir une chaleur égale à celle que le soleil envoie sur la terre. Et cette derniere chaleur étant ,'o de la chaleur actuelle du globe terrestre, il est évident qu'au bout de quatre périodes de 13624 ans 2 chacune, c'est-à-dire, au bout de 54498 ans $\frac{2}{3}$, la chaleur que saturne a envoyée à son quatrième satellite, étoit égale à la chaleur actuelle de la terre; & que ce satellite, n'ayant plus aucune chaleur propre depuis long-temps, n'a pas laissé de jouir alors

R 4

d'une température égale à celle dont jouit

aujourd'hui la terre.

Et comme cette chaleur envoyée par saturne a considérablement prolongé le resroidissement de ce satellite au point de la température actuelle de la terre, il le prolongera de même pendant quatre autres périodes, pour arriver au point extrême de 25 de la chaleur actuelle du globe terrestre; en sorte que ce ne sera que dans l'année 108997 de la formation des planètes que ce quatrième satellite de saturne sera resroidi à 15 de la température actuelle de la terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a faite à la diminution de la température du satellite dans les dissérens temps. Il est certain qu'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre du satellite, cette chaleur du soleil n'auroit fait compensation dans le temps de l'incan-

descence que de 361, & qu'à la fin de la premiere période, qui est de 13624 ans 3, cette même chaleur du Soleil auroit fait

une compensation de 361.; & que dès-lors

le prolongement du refroidissement par l'accession de cette chaleur du soleil, auroit en esset été de 1 an 204 jours; mais la chaleur envoyée par saturne, dans le temps de l'incandescence, étant à la chaleur propre du fatellite: 111 27 361 : 1250, il s'ensuit que la compensation faite par la chaleur du so-leil doit être diminuée dans la même rai-

son; en sorte qu'au lieu d'être $\frac{4}{361}$, elle n'a

été que 361 au commencement de cette période, & que cette compensation qui au-

roit été 361 à la fin de cette premiere pé-

riode, si l'on ne considéroit que la déperdition de la chaleur propre du satellite, doit erre diminuée dans la raison de 99 ; à 50, parce que la chaleur envoyée par saturne, étoit encore plus grande que la chaleur propre du satellite dans cette même raison. Dès-lors la compensation à la fin de cette

premiere période, au lieu d'être 361, n'a été

que 361. En ajoutant ces deux termes de

compensation $\frac{4}{361}$ & $\frac{4}{361}$ du premier & du $\frac{4}{1361}$ du premier & du

dernier temps de cette premiere période, on a

 $\frac{361}{203072\frac{4}{11}}$ ou $\frac{16\frac{2}{3}\frac{3}{6}}{203072\frac{4}{11}}$, qui multipliés par $12\frac{1}{2}$, moitié de la fomme de tous les termes, $\frac{208\frac{7}{30}}{30}$ donnent — pour la compensation to $\frac{203072\frac{4}{11}}{203072\frac{4}{11}}$

tale qu'a pu faire la chaleur du soleil pendant cette premiere période; & comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du resroi-

dissement, on aura 25: $\frac{203072\frac{4}{11}}{208\frac{7}{30}}$:: 13624\frac{2}{3}

2837109 $\frac{5}{6}$; ------, ou:: 13624 ans $\frac{2}{3}$: 204 jours en-

viron. Ainsi le prolongement du refroidissement de ce satellite, par la chaleur du soleil, au lieu d'avoir été de 1 an 204 jours, n'a réellement été que de 204 jours.

Et pour évaluer en totalité la compensation qu'a faite la chaleur du soleil pendaut toutes ces périodes, on trouvera que la compensation, dans le temps de l'incandescence,

ayant été 361, fera à la fin de quatre pé-

riodes 361, puisque ce n'est qu'après ces

quatre périodes que la température de ce satellite sera égale à la température actuelle de la terre. Ajoutant ces deux termes

4 361 & 361 du premier & du dernier 1361361 50 5644,3

temps de ces quatre périodes, on a $\frac{5644.1}{68053}$ Ou

1532? qui multipliés par 12½, moitié de la

fomme de tous les termes, donnent — pour la

compensation totale qu'a faite la chaseur du soleil pendant les quatre périodes de 13624 ans chacune. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation en même raison que le temps total de ces périodes est à celui du prolongement du refroidissement, on aura 25: 195\frac{5}{68053} \frac{5}{5} :: 54498 ans \frac{2}{3}: 6 ans 87

jours. Ainsi le prolongement total que sera la chaleur du soleil sur ce satellite ne sera que de 6 ans 87 jours qu'il saut ajouter aux 54498 ans \(\frac{2}{3}\); d'où l'on voit que c'a été dans l'année 54505 de la formation des planètes que ce satellite a joui de la même température dont jouit aujourd'hui la terre, & qu'il saudra le double de ce temps, c'est-à-dire, que ce ne sera que dans l'année 109010 de la formation des planètes, que sa température sera refroidie à \(\frac{1}{23}\) de la température actuelle de la terre.

Enfin, faisant le même raisonnement pour le cinquième satellite de saturne, que nous supposerons encore grand comme la terre, on verra qu'il auroit dû se consolider jusqu'au centre en 534 ans 13, se refroidir au point d'en toucher la surface, sans se brûler, en 6239 ans 16, & au point de la température actuelle de la terre en 13624 ans 3; & l'on trouvera de même que le prolongement du refroidissement de ce satellite, par la chaleur du soleil, n'a été que de r an 204 jours pour la premiere période de 13624 ans 3.

Mais la chaleur de faturne qui, dans le temps de l'incandescence, étoit 25 sois plus grande que la chaleur actuelle de la terre, n'avoit encore diminué au bout de cette période de 13624 ²/₃ que de 25 à 22 ¹²/₆₅. Et, comme ce satellite est à 808 mille lieues de saturne, & à 313 millions 500 mille lieues de saturne, dans le temps de l'incandescence, à ce satellite, auroit été en raison du quarré de 313500000 au quarré de 808000, si la surface que présente Saturne à son cinquième satellite, étoit égale à la surface que lui présente le Soleil, mais la surface de saturne n'étant, dans le réel, que 904 de celle du 11449

Soleil, paroît néanmoins plus grande à ce fatellite que celle de cet astre dans la raison inverse du quarré des distances. Ainsi, l'on aura (808000)²: (313500000)²:: 90¹/₄:

1186 ²/₃. Donc la surface que saturne présente à ce satellite est 1186 ²/₃ sois plus grande que celle que lui présente le Soleil. Mais nous avons vu que la compensation saite par la chaleur du Soleil, à la perte de la cha-

leur propre de ce satellite, n'étoit que $\frac{361}{50}$ l'orsqu'au bout de 13624 ans $\frac{2}{3}$, il seroit refroidi, comme la Terre, au point de la température actuelle, & que, dans le temps de l'incandescence, la compensation, par la cha-

leur du soleil n'a été que 361 ; on aura donc

1186 $\frac{2}{3}$ multipliés par $\frac{4}{361}$ ou $\frac{1353}{1250}$ pour la

compensation dans le temps de l'incandescence, & 133 83 pour la compensation à la fin

de cette premiere période, si Saturne eût conservé son état d'incandescence; mais comme sa chaleur propre a diminué de 25 à 23 19 pendant cette période de 13624 2, la compensation à la fin de la période, au lieu d'être 13381, n'a été que de 1188 environ. Ajou-

tant ces deux termes 1137 & 1337 du premier

& du dernier temps de cette période, on aura 306417, lesquels étant multipliés par 121,

moitié de la somme de tous les termes,

donnent $\frac{3832\frac{16}{43}}{1250}$ ou $3\frac{-3}{1250}$ pour la compen-

sation totale qu'a faite la chaleur de Saturne peudant cette premiete période. Et comme sa perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidis-

fement, on aura 25:3 $\frac{-23}{1250}$:: 13624 $\frac{2}{3}$:

1670 $\frac{43}{50}$. Ainsi le temps dont la chaleur de Saturne a prolongé le refroidissement de ce satellite pendant cette premiere période de $13624\frac{2}{3}$, a été de 1670 ans $\frac{43}{50}$, tandis que le prolongement du refroidissement par la chaleur du soleil, n'a été que de 1 an 204 jours. Ajoutant ces deux temps du prolongement

du refroidissement au temps de la période qui est de 13624 ans $\frac{2}{3}$, on aura 15297 ans 30 jours environ; d'où l'on voit que ce seroit dans l'année 15598 de le forniation des planètes, c'est-à-dire, il y a 59534 ans que ce cinquième satellite auroit joui de la même température dont jouit aujourd'hui la terre.

Dans le commencement de la seconde période de 13624 ans 3, la chaleur de Saturne

a fait compensation de ____, & auroit sait à la

fin de cette même période une compensation

de ____, si Saturne eût conservé son même

état de chaleur; mais comme sa chaleur propre a diminué pendant cette seconde période de 22 69 à 20 48, cette compensation, au

lieu d'être —, n'est que de — environ. Ajou-

50 1137 273839

du dernier temps de cette seconde période,

on aura — à très peu près, qui multipliés

par 12 ½, moitié de la somme de tous les termes, donnent 3 5 au 71 % pour la compensation totale qu'a faite la chaleur de Saturne pendant cette seconde période. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du restroidissement, on aura 25:71 %

2: 13624 \(\frac{2}{3}\): 38792 \(\frac{19}{100}\). Ainsi le prolongement du temps pour le refroidissement de ce satellite, par la chaleur de Saturne, ayant été de 1670 ans \(\frac{43}{3}\) pour la premiere période, a été de 38792 ans \(\frac{19}{100}\) pour la seconde.

Le moment où la chaleur envoyée par Saturne, s'est trouvée égale à la chaleur propre de ce satellite, est au $4\frac{15}{58}$, terme à très peu près de l'écoulement du temps dans cette feconde période, qui multiplié par 545, nom-bre des années de chaque terme de ces pé-riodes, donnent 2320 ans 346 jours, lesquels étant ajoutés aux 13624 ans 243 jours de la premiere période, donnent 15945 ans 224 jours. Ainsi ç'a été dans l'année 15946 de la formation des planètes, que la chaleur envoyée par Saturne à ce satellite, s'est trou-vée égale à sa chaleur propre.

Dès-lors on voit que la chaleur propre de ce satellite a été au-dessous de celle que lui envoyoit Saturne dans l'année 15946 de la formation des planètes, & que Saturne ayant envoyé à ce satellite, dans le temps de l'incandescence, une chaleur 1186 $\frac{2}{3}$ fois plus grande que celle du soleil, il lui envoyoit encore à la fin de la premiere période de 13624 ans $\frac{2}{3}$, une chaleur 1058 $\frac{2}{75}$ fois plus grande que celle du soleil, parce que la chaleur de Saturne n'avoit diminué que de 25 à 22 ½ pendant cette premiere période; & au bout d'une seconde période de 13624 ans 3, après la déperdition de la chaleur propre de ce satellite, jusqu'à ½ de la température actuelle de la terre, Saturne envoyoit encore à ce satellite une chaleur 929 $\frac{13}{15}$ fois plus grande que celle du soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoit encore diminué que de 22 $\frac{19}{65}$ à 20 $\frac{48}{65}$.

En suivant la même marche, on voit que la chaleur de Saturne, qui d'abord étoit 25, & qui décroît constamment de 2 46 par chaque période de 13624 ans 3, diminue par conséquent sur ce satellite de 128 29 pendant

chacune de ces périodes.

Mais comme cette chaleur du soleil sur Saturne & sur ses satellites est à celle du soleil sur la terre: 1:90 à très peu près, & que la chaleur de la terre est 50 sois plus grande que celle qu'il reçoit du soleil, il s'ensuit que jamais Saturne n'a envoyé à ce satellite une chaleur égale à celle du globe de la terre, puisque, dans le temps même de l'incandescence, cette chaleur envoyée par Saturne n'étoit que 1186² fois plus grande que celle du soleil sur Saturne, c'est-à-

dire, $\frac{1186^2}{90}$ ou 13 $\frac{17}{90}$ fois plus grande que celle

de la chaleur du soleil sur la terre, ce qui

ne fait que _ de la chaleur actuelle du globe

de la terre; & c'est par cette raison qu'on doit s'en tenir à l'évaluation telle que nous l'avons faite ci-dessus dans la premiere & la seconde période du refroidissement de ce satellite.

Mais l'évaluation de la compensation faite par la chaleur du foleil doit être faite comme celle celle des autres satellites, parce qu'elle dépend encore beaucoup de celle que la chaleur de Saturne a faite sur ce même satellite dans les différens temps. Il est certain qu'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre du satellite, cette chaleur du soleil n'auroit sait compensation, dans le

temps de l'incandescence, que de $\frac{4}{361}$, &z qu'à la fin de cette même période de 13624 ans $\frac{2}{3}$, cette même chaleur du soleil auroit

fait une compensation de 361; & que dés-

lors le prolongement du refroidissement, par l'accession de cette chaleur du soleil, auroit en esset été de 1 an 204 jours; mais la chaleur envoyée par Saturne dans le temps de l'incandescence, étant à la chaleur propre du satellite: 13 53/361: 1250, il s'ensuit que la compensation faite par la chaleur du soleil, doit être diminuée dans la même raison;

en sorte qu'au lieu d'être $\frac{4}{361}$, elle n'a été

que de $\frac{4}{361}$ au commencement de cette période, & que cette compensation qui auroit

été 361 à la fin de cette premiere période, si

l'on ne considéroit que la déperdition de la chaleur propre du satellite, doit être diminuée dans la même raison de 11 37 à 50,

parce que la chaleur envoyée par Saturne étoit encore plus grande que la chaleur propre du satellite dans cette même raison. Dèstors la compensation à la sin de cette premiere

période, au lieu d'être $\frac{4}{361}$, n'a été que $\frac{4}{361}$; en ajoutant ces deux termes de compenia-

tion 361 & 361 du premier & du dernier 1263 531 6137

temps de cette première période, on a 361
77987

ou —, qui multipliés par 12½, moitié de la 77987

somme de tous les termes, donnent — pour

la compensation totale qu'a faite la chaleur du soleil pendant cette premiere période. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement

du refroidissement, on aura 25: $\frac{25}{27087}$:: 13624 $\frac{2}{3}$

et an 186 jours. Ainsi le prolongement du refroidissement de ce satellite, par la chaleur du soleil, au lieur d'avoir été de 1 an 204 jours, n'a réellement été que de 1 an 186 jours pendant la premiere période.

Dans la seconde période, la compensation

étant au commencement $\frac{4}{361}$, sera à la fan $61\frac{37}{3}$.

de cette même période $\frac{100}{361}$, parce que la $\frac{60}{3}$

chaleur envoyée par Saturne pendant cette seconde période a diminué dans cette même

raison. Ajoutant ces deux termes $\frac{4}{361}$ & $\frac{4}{60\frac{3}{50}}$

 $\frac{6415^{\frac{2}{3}}}{361}$ on a $\frac{6415^{\frac{2}{3}}}{361}$, qui multipliés par $12^{\frac{1}{2}}$,

moitié de la somme de tous les termes,
80196 222 54

donnent 361 ou 3715 pour la compen-

fation totale qu'a pu faire la chaleur du Soleil pendant cette seconde période. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du 222 34

refroidissement, ou aura 25:--:: 13624

2: 32 ans 214 jours. Ainsi, le prolongement total, que sera la chaleur du Soleil, sera de 32 ans 214 jours pendant cette seconde période; ajoutant donc ces deux temps, an 186 jours & 32 ans 214 jours du prolongement du refroidissement, par la chaleur du Soleil, pendant la premiere & la seconde période, aux 1670 ans 313 jours du prolongement, par la chaleur de Saturne, pendant la premiere période, & aux 38792 ans 69 jours du prolongement, par cette même chapitours du prolongement par cette même chapitours du prolongeme

leur de Saturne pour la seconde période; on a pour le prolongement total 40497 ans 52 jours, qui étant joints aux 27249 ans 121 jours des deux périodes, font en tout 67746 ans 173 jours; d'où l'on voit que ç'a été dans l'année 67747 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 7085 ans que ce cinquième Satellite de Saturne a été refroidi au point de ½5 de la température actuelle de la Terre.

Voici donc, d'après nos hypothèses, l'orde dans lequel la Terre, les Planètes & leurs Satellites se sont refroidies ou se refroidiront au point de la chaleur actuelle du globe terrestre, & ensuite au point d'une chaleur vingt-cinq sois plus petite que cette chaleur actuelle de la Terre.

| Refroidies | | | | | | | | | |
|---|--------------|--|--|--|--|--|--|--|--|
| REFROIDIES A LA TEMPÉRATURE A 1 de la tem- | | | | | | | | | |
| ACTUELLE. | pérature ac- | | | | | | | | |
| | tuelle. | | | | | | | | |
| | | | | | | | | | |
| | En 168123 a. | | | | | | | | |
| | En 72514 a. | | | | | | | | |
| Mercure en 54192 a. | En 187765 a. | | | | | | | | |
| Vénus en 91643 a. | En 228540 a. | | | | | | | | |
| Mars en 28538 a. | En 60326 a. | | | | | | | | |
| Jupiter en 240451 a. | En 483121 a. | | | | | | | | |
| Satellites (Le 1.er. en 222203 a. de Le 2.d. en 193090 a. | En 444406 a. | | | | | | | | |
| de) Le 2.d. en 193090 z. | En 386180 a. | | | | | | | | |
| Jupiter. Le 3.e . en 176212 a. Le 4.e . en 70296 a. | En 352424 a. | | | | | | | | |
| Le 4.e . en 70296 a. | En 140542 a. | | | | | | | | |
| Saturne en 130721 a. | En 262020 a. | | | | | | | | |
| Anneau de Saturne. en 126473 a. | 2 | | | | | | | | |
| Le 1.er. en 124490 a. | | | | | | | | | |
| Satellites Le 2.d. en 119607 a. | | | | | | | | | |
| de {Le 3.e. en 111580 a. | | | | | | | | | |
| Saturne. Le 4.e. en 54505 a. | | | | | | | | | |
| Le 5.e. en 15298 a. | | | | | | | | | |
| | // •/ | | | | | | | | |

Et à l'égard de la consolidation de la Terre; des Planètes & de leurs Satellites, & de leur respoidissement respectifs, jusqu'au moment où leur chaleur propre auroit permis de les toucher sans se brûler, c'est-à-dire, sans ressentir de la douleur; nous avons trouvé, qu'abstraction faire de toute compensation, & ne faisant attention qu'à la déperdition de leur chaleur propre, les rapports de leur consolidation jusqu'au centre, & de leur respoidissement au point de pouvoir les toucher, sans se brûler, sont dans l'ordre suivant:

| CONSOLIDÉES JUSQU'AU CENTRE. | REFROIDIES A POUVOIR LES- | | |
|--|---|--|--|
| Satellites Lez. en 145 $\frac{3}{4}$ de Lez. en 277 $\frac{3}{25}$ de Saturne Lez. en 534 $\frac{3}{25}$ | ans. En 33911 En 6492 En 23054 En 23054 En 12873 En 108922 En 2690 2 En 3300 67 En 3300 67 En 5149 21 En 9902 En 59276 En 59276 En 217 787 En 2079 362 En 2079 362 En 3244 31 En 6239 15 En 6239 15 | | |

Ces rapports, quoique moins précis que ceux du refroidissement à la température actuelle, le sont néanmoins assez pour notre objet, & c'est par cette raison que je n'ai pas cru devoir prendre la même peine pour faire l'évaluation de toutes les compensations que la chaleur du Soleil, aussi-bien que celle de la Lune, & celle des Satellites de Jupiter & de Saturne, ont pu faire à la perte de la chaleur propre de chaque planète, pour le temps nécessaire à leur consolidation jusqu'au centre. Comme ces temps ont précédé celui de l'établissement de la Nature vivante, & que les prolongemens produits par les compensations dont. nous venons de parler, ne sont pas d'un très grand nombre d'années, cela devient indifférent aux vues que je me propose, & je me contenterai d'établir, par une simple règle de proportion, les rapports de ces prolongemens pour les temps nécessaires à la consolidation des planètes la consolidation des planètes, & à leur refroidissement jusqu'au point de pouvoir less toucher; par exemple, on trouvera le temps de la consolidation de la Terre jusqu'au centre, en disant, la période de 74047 ans du-temps nécessaire pour son refroidissement à la température actuelle (abstraction faite de toute compensation) est à la période de 2905, temps nécessaire à la consolidation jusqu'au centre (abstraction faite aussi de toute compensation) comme la période 74832 de son refroidissement à la température actuelle, toute compensation évaluée, est à 2936 ans, temps réel de sa consolidation, toute compensation aussi comprise: & de même on dira, la période 74047 du temps nécessaire pour le refroidissement de le Terre à la temperature actuelle (abstraction faite de toute compensation) est à la période de 33911 ans, temps nécessaire à son refroidissement au point de pouvoir la toucher, (abstraction faite aussi de toute compensation) comme la période 74832 de son refroidissement à la température actuelle, toute compensation évaluée, est à 34270 ans ½, temps réel de son refroidissement jusqu'au point de pouvoir la toucher, toute compensation évaluée.

On aura donc, dans la Table suivante, l'ordre de ces rapports, que je joints à ceux indiqués ci-devant, pour le refroidissement à la température actuelle, & à 1/35 de cette température.

| Consoli- dées jus- ju'au cen- tre. | Refroidies Refroidies à le froidies la tempé à 1/25 de la température actuelle. |
|---|---|
| R . | LATERRE. ans |
| En 2936 | En 34270 ² 7a. En 74832a En 168123 LA LUNE. |
| En 644 | En 7515 2. En 164092 En 72514 |
| En 2127 | MERCURE. En 24813 a. En 54192a En 187765 |
| En 3596 | V É N U S. En 41969 a. En 91643a En228440 |
| En 1130 | M A R S. En 13034 a. En 285384 En 60326 |
| En 9433 | JUPITER En 110118 a. En 240451a En 483121 |
| En 8886 | En 101375 a. En222203a En444406 |
| En 7496 | 2.d SATELLITE. En 87500 a. En 1930902 En 386180 |
| En 6821 | 3.e SATELLITE En 80700 a. En1762122 En352424 |
| En 2758 | 4.e SATELLITE En 32194 a. En 70296a En 140542 |
| En 5149 | S A T U R N E En 59911 a. En 30821a En 262020 |
| En 6558 | Anneau de Saturne. En 76512 a. En 126473 a En 252946 |
| En 4891 | I.er SATELLITE En 57011 a. En124490a En248980 |

| Sept. | Consoli- dées jus- qu'au cen- tre. | Refroidies à Refroidies à Refroidies pouvoir les toucher. Refroidies à Refroidies à la tempé- à $\frac{1}{25}$ de la températutuelle. |
|---|---|--|
| Comment or annual | en 468 | 2.4 SATELLITE. ans En 54774 a./En119607a En239214 |
| A STATE OF THE STATE OF | En 4533 | 3.e SATELLITE. En 51108 a. En111580a En223160 |
| Salar State of the Salar | En 2138 | 4.e SATELLITE. En 24962 a. En 54505a En 109010 5.e SATELLITE. |
| The state of the last | En 600 | En 7003 a. En 15298a En 67747 |

Il ne manque à cette Table, pour lui donner toute l'exactitude qu'elle peut comporter, que le rapport des densités des Satellites, à la densité de leur planète principale, que nous n'y avons pas fait entrer, à l'exception de la Lune, où cet élément est employé. Or ne connoissant pas le rapport réel de la densité des Satellites de Jupiter & des Satellites de Saturne à leurs planètes principales, & ne connoissant que la rapport de la densité de la Lune à la Terre, nous nous fonderons sur cette analogie, & nous supposerons en conséquence, que le rapport de la densité de Jupiter, ainsi que le rapport de la densité de Saturne, sont les mêmes que celui de la densité de la Terre à la densité de la Lune qui est son Satellite, c'est-à-dire, :: 1000: 702; car il est très naturel d'imaginer, d'aprés cet exemple que la Lune nous offre, que cette différence entre la densité de la Terre

& de la Lune, vient de ce que ce sont les parties les plus légères du globe terrestre, qui s'en sont séparées dans le remps de la liquéfaction pour former la Lune; la vîtesse de la rotation de la Terre, étant de 9 mille lieues en 23 heures 56 minutes, ou de 6 4 lieues par minute, étoit suffisante pour projeter un torrent de la matiere liquide la moins dense, qui s'est rassemblé par l'attraction mutuelle de ses parties, à 85 mille lieues de distance, & y a sormé le globe de la Lune, dans un plan parallèle à celui de l'Equateur de la Terre. Les Satellites de Jupiter & de Saturne, ainsi que son Anneau, sont aussi dans un plan parallèle à leur équateur, & ont été formés de même par la force centrifuge encore plus grande dans ces grosses planètes que dans le globe terrestre, puisque leur vîtesse de rotation est beaucoup plus grande. Et de la même maniere que la Lune est moins dense que la Terre dans la raison de 702 à 1000, on peut présumer que les Satellites de Jupiter & ceux de Saturne, sont moins denses que ces planètes dans cette même raison de 702 à 1000. Il faut donc corriger, dans la Table précédente, tous les articles des Satellites d'après ce rapport, & alors elle se près Tentera dans l'ordre suivant:

| Contoli- dées jus- qu'au cen- tre. | |
|---|--|
| ens. En 2936 | LA TERRE. En 34270½ a. En 748322 En 168123 LA LUNE. |
| En 644 | |
| | En 24813 a. En 541922 En 187765 V E N U S. |
| En 3596 | En 41969 a. En 91643a En228540 MARS. |
| | En 13034 a. En 28538a En 60326 JUPITER. |
| | En 110118 a. En240451a En483121 SAT. DE JUPITER. |
| | En 61425 a. En135549a En271098 |
| 3.en4788 4.en1936 | En 56651\frac{2}{5}a. En 123700\frac{5}{6} E 247401\frac{4}{6} En 22600\frac{1}{5}a. En 49348a En 98696 SATURNE. |
| En 5140 | En 59911 a. En130821a En262020 Anneau de Saturne. |
| En 4604 | The state of the s |
| 1.en3433 2.en3291 | En 40021 3 a En 87392a En 174784 En 38451 3 a En 83964a En 167928 |
| 3.en3182 4 en1502 5.en421 = 5 | En $17523\frac{1}{3}a_{s} En38262\frac{1}{2}a En 76525$ |

En jetant un coup-d'œil de comparaison sur cette Table, qui contient le résultat de nos recherches & de nos hypothèses, on voit:

- 12. Que le cinquième satellite de saturne a été la premiere terre habitable, & que la Nature vivante n'y a duré que depuis l'année 4916 jusqu'à l'année 47558 de la formation des planètes; en sorte qu'il y a long-temps que cette planète secondaire est trop froide, pour qu'il puisse y subsister de êtres organisés semblables à ceux que nous connoises sons:
- 2°. Que la Lune a été la seconde terre habitable, puisque son refroidissement, au point de pouvoir en toucher la surface, s'est sait en 7515 ans, & son resroidissement à la température actuelle, s'étant sait en 16409 ans, il s'ensuit qu'elle a joui d'une chaleur convenable à la Nature vivante, peu d'années après les 7515 ans depuis la formation des planètes, & que par conséquent la Nature organisée a pu y être établie dès ce temps, & que depuis cette année 7515 jusqu'à l'année 72514, la température de la Lune s'est resroidie jusqu'à ½ de la chaleur actuelle de la Terre, en sorte que les êtres organisés n'ont pu y subsister que pendant so mille ans tout au plus; & ensin qu'aujourd'hui, c'est-à-dire, depuis 2318 ans environ, cette planète est trop froide pour être peupleé de plantes & d'animaux:
- 3°. Que Mars a été la troissème, terre habitable, puisque son refroidissement, au point de pouvoir en toucher la surface, s'est

fait en 13034 ans, & son refroidissement à la température actuelle, s'étant fait en 28538 ans, il s'ensuit qu'il a joui d'une chaleur convenable à sa Nature vivante peu d'années après les 13034, & que par conséquent la Nature organisée a pu y être établie dès ce temps de la formation des planètes, & que depuis cette année 13034 jusqu'à l'année 60326, la température s'est trouvée convenable à la nature des êtres organisés, qui par conséquent ont pu y subsister pendant 47292 ans; mais qu'aujourd'hui cette planète est trop refroidie pour être peuplée depuis plus de 14 mille ans.

4°. Que le quatrième satellite de Saturne à été la quatrième terre habitable, & que la nature vivante y a duré depuis l'année 17523, & durera tout au plus jusqu'à l'année 76526 de la formation des planètes; en sorte que cette planète secondaire étant actuellement (c'est-à-dire en 74832) beaucoup plus froide que la terre, les êtres organisés ne peuvent y subsister que dans un état de langueur, ou même n'y subsistent plus.

or Que le quatrième satellite de Jupiter a été la cinquième terre habitable, & que la Nature vivante y a duré depuis l'anné 22600, & y durera jusqu'à l'année 98696 de la formation des planètes; en sorte que cette planète secondaire est actuellement plus froide que la terre; mais pas assez néanmoins pour que les êtres organisés ne puissent encore y subsister.

6°. Que Mercure a été la sixième terre, habitable, puisque son refroidissement, au

point de pouvoir le toucher, s'est sait en 24 mille 813 ans, & son refroidissement à la température actuelle en 54 mille 192 ans: il s'ensuit donc qu'il a joui d'une chaleur convenable à la nature vivante peu d'années après les 24 mille 813 ans, & que par conféquent la nature organisée a pu y être établie dès ce temps, & que depuis cette année 24813 de la formation des planètes, jusqu'à l'année 187765, sa température s'est trouvée & se trouvera convenable à la nature des êtres organisés, qui par conséquent ont pu & pourront encore y subsister pendant 162 mille 952 ans; en sorte qu'aujourd'hui cette planète peut être peuplée de tous les animaux & de toutes les plantes qui couvrent la surface de la terre.

7°. Que le globe terrestre a été la septième terre habitable, puisque son restroidissement, au point de pouvoir le toucher, s'est fait en 34 mille 770 ans & demi, & son restroidissement à la température actuelle s'étant fait en 74 mille 832 ans, il s'ensuit qu'il a joui d'une chaleur convenable à la nature vivante peu d'années après les 34 mille 770 ans & demi, & que par conséquent la nature, telle que nous la connoissons, a pu y être établie dès ce temps, c'estadire, il y a quarante mille 62 ans, & pourra encore y subsister jusqu'en l'année 168123, c'estadire, pendant 93 mille 291 ans, à dater de ce jour.

8°. Que le troisième satellite de Saturne a été la huitième terre habitable, & que la nature vivante y a duré depuis l'année 35878,

T 4

& y durera jusqu'à l'année 15658 de la formation des planètes; en sorte que cette planète secondaire étant actuellement un peu plus chaude que la terre, la nature organisée y est dans sa vigueur, & telle qu'elle étoit sur la terre il y a trois ou quatre mille ans.

9°. Que le second satellite de Saturne a été la neuvième terre habitable, & que la nature vivante y a duré depuis l'année 38451, & y durera jusqu'à l'année 167928 de la formation des planètes; en sorte que cette planète secondaire étant actuellement plus chaude que la Terre, la Nature organisée y est dans sa pleine vigueur & telle qu'elle étoit sur le globe terrestre il y a huit ou neuf mille ans:

10°. Que le premier satellite de saturne a été la dixième terre habitable, & que la Mature vivante y a duré depuis l'année 40020, & y durera jusqu'à l'année 174784 de la formation des planètes, en sorte que cette planète secondaire étant actuellement considérablement plus chaude que le globe terrestre, la nature organisée y est dans sa première vigueur & telle qu'elle étoit sur la terre il y a douze à treize mille ans:

11°. Que Vénus a été la onzième terre habitable, puisque son refroidissement, au point de pouvoir la toucher, s'est fait en 41 mille 969 ans, & son refroidissement à la température actuelle s'étant fait en 91 mille 643 ans, il s'ensuit qu'elle jouit actuellement d'une chaleur plus grande que celle dont nous jouissons, & à-peu-près semblable à celle

dont jouissoient nos ancêtres, il y a six ou sept mille ans, & que depuis cette année 41969 ou quelque temps après, la Nature organisée a pu y être établie, & que jusqu'à l'année 228540, elle pourra y subsister, en sorte que la durée de la nature vivante, dans cette planète, a été & sera de 186 mille 571 ans.

douzième terre habitable, & que la nature vivante y est établie depuis l'année 53711 & y durera jusqu'à l'année 177568 de la formation des planètes; ensorte que cet Anneau étant beaucoup plus chaud que le globe terrestre, la nature organisée y est dans sa premiere vigueur, telle qu'elle étoit sur la terre il y a treize à quatorze mille ans:

13°. Que le troisième satellite de Jupiter a été la treizième terre habitable, & que la nature vivante y est établie depuis l'année 56651, & y durera jusqu'en l'année 247401 de la formation des planètes; en sorte que cette planète secondaire étant de beaucoup plus chaude que la terre, la nature organifée ne fait que commencer à s'y établir.

sée ne sait que commencer à s'y établir.

14°. Que Saturne a été la quatorzième terre habitable, puisque son restroidissement au point de pouvoir le toucher, s'est sait en 59 mille 911 ans, & son restroidissement à la température actuelle devant se faire en 130 mille 821 ans, il s'ensuit que la nature vivante a pu y être établie peu de temps après cette année 59911 de la formation des planètes, & que par conséquent elle y a sub-sisté & pourroit y subsister encore jusqu'en l'année 262020; en sorte que la nature vivante y est actuellement dans sa première

vigueur, & pourra durer dans cette grosse

planête pendant 262 mille 20 ans.

été la quinzième terre habitable, & que la nature vivante y est établie depuis l'année 61425, c'est-à-dire, depuis 13 mille 407 ans, & qu'elle y durera jusqu'en l'année 271098 de la formation des planètes.

16°. Que le premier satellite de Jupiter a été la seizième terre habitable, & que la nature vivante y est établie depuis l'année 71166, c'est-à-dire, depuis 3 mille 666 ans, & qu'elle y durera jusqu'en l'année 311973

de la formation des planètes.

17°. Enfin que Jupiter est le dernier des globes planétaires sur lequel la nature vivante pourra s'établir. Nous devons donc conclure, d'après ce résultat général de nos recherches, que des dix-sept corps planétaires, il y en a en effet trois; savoir, le cinquième satellite de Saturne, la Lune & Mars, où notre nature seroir gelée; un seul, savoir Jupiter, où la nature vivante n'a pu s'établir julqu'à ce jour, par la raison de la trop grande chaleur encore subsustante dans cette grosse planète; mais que dans les treize au-tres, savoir, le quatrième satellite de Saturne, le quatrième satellite de Jupiter, Mercure, le globe terrestre, le troissème, le second & le premier satellite de Saturne, Vénus, l'anneau de Saturne, le troissème satellite de Jupiter, Saturne, le second & le premier satellite de Jupiter, la chaleur, quoique de degrés très différens, peut néanmoins convenir actuellement à l'existence des êtres organisés; & on peut croire que

tous ces vastes corps sont comme le globe terrestre, couverts de plantes, & même peuplés d'êtres sensibles, à-peu-près semblables aux animaux de la terre. Nous démontrerons ailleurs, par un grand nombre d'observations rapprochées, que dans tous les lieux où la température est la même, on trouve nonseulement les mêmes espèces de plantes, les mêmes espèces d'insectes, les mêmes espèces de reptiles sans les y avoir portées, mais aussi les mêmes espèces de poissons, les mêmes espèces de quadrupèdes, les mêmes espèces de quadrupèdes, les mêmes espèces. d'oiseaux sans qu'ils y soient alles; & je remarquerai en passant qu'on s'est souvent trom-pé en attribuant à la migration & au long; voyage des oiseaux les espèces de l'Europe-qu'on trouve en Amérique ou dans l'orient de l'Asie, tandis que ces oiseaux d'Amérique & d'Asie, tout-à-fait semblables à ceux de l'Europe, sont nés dans leur pays, & ne viennent pas plus chez nous que les nôtres vont chez eux. La même température nourrit, produit par-tout les mêmes êtres; mais cette vérité générale fera démontrée plus en détail dans quelques-uns des articles suivans.

On pourra remarquer, 1°. que l'Anneau de Saturne a été presque aussi long-temps à se restroidir aux points de la consolidation & du restroidissement à pouvoir le toucher, que Saturne même, ce qui ne paroît pas vrai ni vrisemblable, puisque cet Anneau est sort mince, & que Saturne est d'une épaisseur prodigieuse en comparaison; mais il faut saire attention d'abord à l'immense quantité de chaleur que cette grosse planète envoyoit dans les commencemens à son Anneau, &

qui, dans le temps de l'incandescence, étoit plus grande que celle de cet Anneau, quoiqu'il sût aussi lui-même dans cet état d'incandescence, & que par conséquent le temps nécessaire à sa consolidation a dû être prolongé de beaucoup par cette premiere cause:

2°. Que quoique Saturne fût lui-même consolidé jusqu'au centre en 5 mille 140 ans, il n'a cessé d'être rouge & très brûlant que plusieurs siècles après, & que par conséquent il a encore envoyé dans les siècles postérieurs à sa consolidation, une quantité prodigieuse de chaleur à son Anneau, ce qui a dit prolonger son refroidissement dans la proportion que nous avons établie. Seulement il faut convenir que les périodes du refroidissement de Saturne au point de la consolidation & du refroidissement à pouvoir le toucher sont trop courtes, parce que nous n'avons pas fait l'estimation de la chaleur que son Anneau & ses Satellites lui ont envoyée, & que cette quantité de chaleur que nous n'avons pas estimée, ne laisse pas d'être considérable, car l'Anneau, comme très grand & très voisin, envoyoit à Saturne dans le commencement, non-seulement une partie de sa chaleur propre, mais encore il lui réfléchissoit une grande portion de celle qu'il en recevoit, en sorte que je crois qu'on pourroit, sans se tromper, augmenter d'un quart le temps de la consolidation de Saturne, c'est-à-dire, assigner 6 mille 857 ans pour sa consolidation jusqu'au centre; & de même augmenter d'un quart les 59 mille 911 ans que nous avons indiqués pour son refroidissement au point de le toucher, ce qui donne 79 mille 881 ans; en sorte que ces deux termes peuvent être substitués dans la

Table générale aux deux premiers.

Il est de même très certain que le temps du refroidissement de Saturne, au point de la température actuelle de la terre, qui est de 130 mille 821 ans, doit, par les mêmes raisons, être augmenté non pas d'un quart, mais peut-être d'un huitième, & que cette période au lieu d'être de 130 mille 821 ans,

pourroit être de 147 mille 173 ans.

On doit aussi augmenter un peu les périodes du refroidissement de Jupiter, parce que ses satellites lui ont envoyé une portion de leur chaleur propre, & en même temps une partie de celle que Jupiter leur envoyoit; en estimant un dixième, le prolongement que cette addition de chaleur a pu saire aux trois premieres périodes du refroidissement de Jupiter, il ne se sera consolidé jusqu'au centre qu'en 10 mille 376 ans, & ne se refroidira au point de pouvoir le toucher qu'en 121 mille 129 ans, & au point de la température actuelle de la terre en 264 mille 506 ans.

Je n'admets qu'un assez petit nombre d'années entre le point où l'on peut commencer à toucher, sans se brûler, les dissérens globes, & celui où la chaleur cesse d'être offensante pour les êtres sensibles; car j'ai fait cette estimation d'après les expériences très souvent réitérées dans mon second Mémoire, par lesquelles j'ai reconnu qu'entre le point auquel on peut, pendant une demi-seconde, tenir un globe sans se brûler, & le point

où on peut le manier long-temps, & où sa chaleur nous affecte d'une maniere douce & convenable à notre nature, il n'y a qu'un intervalle assez court; en sorte, par exemple, que s'il saut 20 minutes pour resroidir un globe au point de pouvoir le toucher sans se brûler, il ne saut qu'une minute de plus pour qu'on puisse le manier avec plaisir. Dès-lors, en augmentant d'un vingtième les temps nécessaires au resroidissement des globes planètaires, au point de pouvoir les toucher, on aura plus précisément les temps de la naissance de la nature dans chacun, & ces temps seront dans l'ordre suivant:

Date de la formation des planètes.

74832 a.

COMMENCEMENT, FIN & DURÉE de l'existence de la

Nature organisée dans chaque Planete.

| | • | | 4= |
|--|---------------|--------------|--------------------|
| | · 🚎 | DURÉE | DURÉE |
| COMMENCEMENT. | FIN. | | à dater de |
| | | absolue | ce jour. |
| | | Colombia and | - |
| de la format. | | ans. | airs |
| V. Satel. de Sat. 5161 des Plan. | 47558desPlan. | 42389 | 0 |
| LA LUNE. 7890 | 72514 | | 0 |
| Mars13685 | 60326 | | |
| IV. Sat. de Sat. 18399 | 76525 | 58126 | 1693. |
| IV Sat. de Jup. 23730 | 0/2/2 | 74966 | 23864 . |
| MERCURE 26053 | 6 2 | 161712 | 112933 . |
| Dr. Commander on the commander of the co | 100 | ' | |
| | 110 | 132140 | |
| | | 118986 | 81826 0 |
| II. Sat. de Sat. 40373 | 167928 | 127655 | 93096 |
| I. Sat. de Sat. 42021 | 174784 | 132763 | 99952 . |
| Vénus 44067 | 1 0 | 184473 | |
| | 10 | 121172 | |
| III. Sat. de Jup. 59483 | | 187918 | • |
| SATURNE. 62906 | | | 187188 . |
| | | 206602 | |
| | 1.0 | 237249 | |
| JUPITER 115623 | 483121 | 367498 | CONTRACTOR COMPANY |

D'après ce dernier Tableau, qui approche-

le plus de la vérité, on voit:

nous la connoissons, n'est point encore née dans Jupiter, dont la chaleur est trop grande encore aujourd'hui pour pouvoir en toucher la surface, & que ce ne sera que dans 40 mille 791 ans que les vivans pourroient y subsister, mais qu'ensuite s'ils y étoient établis, ils dureroient 367 mille 498 ans dans cette grosse planète:

2°. Que la nature vivante, telle que nous la connoissons, est éteinte dans le cinquième satellite de Saturne depuis 27 mille 274 ans; dans Mars depuis 14 mille 506 ans, & dans

la Lune depuis 2318 ans:

3°. Que la nature est prête à s'éteindre dans le quatrième Satellite de Saturne, puisqu'il n'y a plus que 1693 ans pour arriver au point extrême de la plus petite chaleur nécessaire au maintien des êtres organisés:

4°. Que la nature vivante est foible dans le quatrième Satellite de Jupiter, quoiqu'elle puisse y subsister encore pendant 23 mille

864 ans:

5°. Que sur la planète de Mercure, sur la terre, sur le troisième, sur le second & sur le premier satellite de Saturne, sur la planète de Vénus, sur l'Anneau de Saturne, sur le troisième satellite de Jupiter, sur la planète de Saturne, sur le second & sur le premier satellite de Jupiter, la nature vivante est actuellement en pleine existence, & que par conséquent tous ces corps pla-

nétaires peuvent être peuplés comme le globe terrestre.

Voilà mon résultat général & le but auquel je me proposois d'atteindre. On jugera par la peine que m'ont donnée ces recher-ches (a), & par le grand nombre d'expériences préliminaires qu'elles exigeoient, combien je dois être persuadé de la probabilité de mon hypothèse sur la formation des planètes: & pour qu'on ne me croie pas persuadé sans raison, & même sans de très fortes raisons, je vais exposer dans le Mémoire suivant les motifs de ma persuasion, en présentant les faits & les analogies sur lesquelles j'ai fondé mes opinions, établi l'ordre de mes raisonnemens, suivi les inductions que l'on en doit déduire, & enfin tire la conséquence générale de l'existence réelle des êtres organisés & sensibles dans tous les corps

⁽a) Les calcuis que supposoient ces recherches, sont plus longs que difficiles, mais assez délicats pour qu'on puisse se tromper. Je ne me suis pas piqué d'une exactitude rigoureuse, parce qu'elle n'auroit produit que de légeres différences, & qu'elle m'auroit pris beaucoup de temps que je puovois mieux employer. Il m'a suffi que la mèthode que j'ai suivie sût exacte, & que mes raisonnemens sussent clairs & conséquens, c'est là sout ce que j'ai prétendu. Mon hypothèse sur la liquésaction de la Terre & des Planètes, m'a parue assez sondée pour prendre la peine d'en évaluer les essets, & j'ai cru devoir donner en détail ces évaluations comme je les ai trouvées, afin que s'il s'est glissé dans ce long travail quelques fautes de calcui ou d'inattention, mes lesteurs soient en état de les corriger euxmêmes.

du système solaire, & l'existence plus que probable de ces mêmes êtres dans tous les autres corps qui composent les systèmes des autres soleils, ce qui augmente & multiplie presque à l'infini l'étendue de la nature vivante, & élève en même temps le plus grand de tous les monumens à la gloire du Créateur.





SECOND MÉMOIRE.

Fondemens des Recherches précédentes sur la temperature des Planètes.

HOMME nouveau n'a pu voir, & l'homeme ignorant ne voit encore aujourd'hui la nature & l'étendue de l'univers que par le simple rapport de ses yeux; la terre est pour-lui un solide d'un volume sans bornes, d'uneétendue sans limites, dont il ne peut qu'avec peine parcourir de petits espaces superficiels, tandis que le soleil, les planètes, & l'immensité des cieux, ne lui présentent que des points lumineux dont le soleil & la lune lui paroissent être les seuls objets dignes de fixer ses regards. A cette fausse idée sur l'étendue de la nature & sur les proportions de l'univers, s'est bientôt joint le sentiment: encore plus disproportionné de la prétention. L'homme, en se comparant aux autres êtres, terrestres, s'est trouvé le premier, dès-lors. il a cru que tous étoient faits pour lui; que la terre même n'avoit été créée que pour lui servir de domicile & le ciel de spectacle; qu'enfin l'univers entier devoit se rapporter à ses besoins & même à ses plaisirs. Mais à mesure qu'il a fait usage de cette lu-miere divine, qui seule ennoblit son être,

ă mesure que l'homme s'est instruit, il a été sorcé de rabattre de plus en plus de ces prétentions; il s'est vu rapetisser en même raison que l'univers s'agrandissoit, & il lui est aujourd'hui bien évidemment démontré que cette terre qui fait tout son domaine, & sur laquelle il ne peut malheureusement subsister sans querelle & sans trouble, est à proportion toute aussi petite pour l'univers que lui-même l'est pour le Créateur. En effet, il n'est plus possible de douter que cette même terre si grande & si vaste pour nous, ne soit une assez médiocre planète, une petite masse de matiere qui circule avec les autres autour du soleil; que cet astre de lumiere & de feu ne soit plus de douze cent mille fois plus gros que le globe de la terre, & que sa puissance ne s'étende à tous les corps qu'il fléchit autour de lui; en sorte que notre globe en étant éloigné de trentetrois millions de lieues au moins, la planète de Saturne se trouve à plus de trois cent treize millions des mêmes lieues, d'où l'on ne peut s'empêcher de conclure que l'étendue de l'empire du soleil, ce Roi de la nature, ne soit une sphère dont le diamètre est de six cent vingt-sept millions de lieues, tandis que celui de la terre n'est que de deux mille huit cent soixante-cinq; & s l'on prend le cube de ces deux nombres, on se démontrera que la terre est plus petite, relativement à cet espace, qu'un grain de sable ne l'est relativement au volume entier du globe.

Néanmoins la planète de Saturne, quois

V 2.

que la plus éloignée du foleil, n'est pas encore à beaucoup près sur les confins de sons empire. Les limites en sont beaucoup plus reculées, puisque les comètes parcourent au-delà de cette distance, des espaces encore plus grands que l'on peut estimer par la pé-riode du temps de leurs révolutions. Une comète qui, comme celle de l'année 1680, circule autour du soleil en 575 ans, s'éloigne de cet astre 15 fois plus que Saturne n'en est distant; car le grand axe de son or-bite est 138 sois plus grand que la distance de la terre au soleil. Dès-lors on doit augmenter encore l'étendue de la puissance so-laire de 15 sois la distance du soleil à Saturne, en sorte que tout l'espace dans lequel sont comprises les planètes, n'est qu'une petite province du domaine de cet astre » dont les bornes doivent être posées au moins à 138 fois la distance du soleil à la terre, c'est-à-dire, à 138 fois 33 ou 34 millions de lieues.

Quelle immensité d'espace! & quelle quantité de matiere! car, indépendamment des planètes, il existe probablement quatre ou cinq cents comètes, peut-être plus grosses que la terre, qui parcourent en tous sens les dissérentes régions de cette vaste sphere, dont le globe terrestre ne fait qu'un point, une unité sur 191, 201, 612, 985, 514, 272, 000, quantité que ces nombres représentent, mais que l'imagination ne peut atteindre ni saiser. N'en voilà - t - il pas assez pour nous rendre, nous, les nôtres,

& notre grand domicile, plus petits que des atomes?

Cependant cette énorme étendue, cette sphere si vaste n'est encore qu'un très petit espace dans l'immensité des cieux; chaque étoile sixe est un soleil, un centre d'une sphere tout aussi vaste; & comme on en compte plus de deux mille qu'on apperçoit à la vue simple, & qu'avec les lunettes on en découvre un nombre d'autant plus grand, que ces instrumens sont plus puissans; l'étendue de l'univers entier paroit être sans bornes, & le système solaire ne fait plus qu'une province de l'empire universel du Créateur, empire infini comme lui.

Sirius, étoile fixe la plus brillante, & que par cette raison nous pouvons regarder comme le soleil le plus voisin du nôtre, ne donnant à nos yeux qu'une seconde de parallaxe annuelle sur le diamètre entier de l'orbe de la terre, est à 6771770 millions de lieues de distance de nous, c'est-à-dire, à 6767216 millions des limites du système solaire, telles que nous les avons assignées d'après la prosondeur à laquelle s'ensoncent les comètes, dont la période est la plus longue. Supposant donc qu'il ait été départi à Sirius un espace égal à celui qui appartient à notre soleil, on voit qu'il faut encore reculer les limites de notre système solaire de 742 sois plus qu'il ne l'est déjà jusqu'à l'aphélie de la comète, dont l'énorme distance au soleil n'est néanmoins qu'une unité sur

742 du demi-diamètre total de la sphere en-

tiere du système solaire (a).

Ainsi, quand même il existeroit des Comètes dont la période de révolution seroit double, triple & même décuple de la pé-

(a) Distance de la Terre au Soleil - - - - - Distance de Saturne au

33 millions de lieues.

Soleil ----

313 millions.

Distance de l'aphélie de la comète au soleil.

4554 millions.

Distance de Sirius au

Soleil: -- - - - 6771770 millions.

Distance de Sirius au point de l'aphélie de la comète, en supposant qu'en remontant du soleil, la comète ait pointé directement vers Sirius (supposition qui diminue la distance autant

qu'il est possible) - - - 6767216 millions.

Moitié de la distance de Sirius au Soleil ou profondeur du système solaire &

du système Sirien - - - 3385885 millions de lieues.

Etendue au-delà des limites de l'aphélie des co-

mètes ---- 3381331 millions.

Ce qui étant divisé par la distance de l'aphélie de la

comète, donne - - - 7422 environ

On peut encore d'une autre maniere se former une idée de cette distance immense de Sirius à nous, en se rappellant que le disque du soleil forme à nos yeux un angle de trente-deux minutes, tandis que celui de Sirius n'en fait pas un d'une seconde; & Sirius étant un soleil comme le nôtre, que nous supposerons d'une égale grandeur, puisqu'il n'y a pas plus de raison de le supposer plus grand que plus petit, il nous parois-

riode de 575 ans, la plus longue qui nous. foit connue; quand les Comètes en conséquence pourroient s'enfoncer à une prosondeur dix sois plus grande, il y auroit encore

troit aussi grand que le soleil s'il n'étoit qu'à la même distance. Prenant donc deux nombres proportionnels au quarré de trente-deux minutes, on aura 3686400 pour la distance de la Terre à Sirius, & 1 pour sa distance au soleil; & comme cette unité vaut trente-trois millions de lieues, on voit à combien de milliards de lieues Sirius, est loin de-nous, puisqu'il faut multiplier ces trente-trois millions par 3686400; & fi. nous divifons l'espace entre ces deux soleils voisins, quoique si fort éloignés, nous verrons que les comètes pourroients s'éloigner à une distance dix-huit cent mille fois plus. grande que celle de la terre au soleil, sans sortir des. limites de l'univers solaires, & sans subir par conséquent d'autres loix que celle de notre soleil; & delà on peut conclure que le système solaire a pour diamètre une étendue qui, quoique prodigieuse, ne fait néanmoins qu'une très petite portion des cieux, & l'on en doit inférer une vécité peu connue, c'est que de tous les points de l'univers planétaire, c'est à dire, que du soleil, de la terre & de toutes les autres planetes, le ciel doit paroitre le même.

Lorsque dans une belle nuit l'on considere tous ces seux dont brille la voûte céleste, on imagineroit qu'en se transportant dans une autre planète plus éloignée du soleil que ne l'est la terre, on verroit ces astres étincelans grandir & répandre une lumière plus vive, puisqu'on les verroit de plus près. Néanmoins l'espète de calcul que nous venons de faire, démontre que quand nous serions placés dans Saturne, c'est à-dire, neus ou dix sois plus loin de notre soleil, & trois cent millions de lieues plus près de Sirius, il ne nous paroîtroit plus, gros que d'une 194021e partie, augmentation qui seroit absolument insensible; d'où l'on doit conclure que le ciel a pour toutes les planètes le même aspect que le ciel a pour toutes les planètes le même aspect que

pour la terres.

un espace 74 ou 75 sois plus prosond pour are river aux derniers confins, tant du système solaire que du système Sirien; en sorte qu'en donnant à Sirius autant de grandeur & de puissance qu'en a notre Soleil; & supposant dans son système autant ou plus de corps cométaires qu'il n'éxiste de Comètes dans le système solaire, Sirius les régira comme le Soleil régit les siens, & il restera de même un intervalle immense entre les confins des deux empires; intervalle qui ne paroît être qu'un désert dans l'espace, & qui doit faire soupçonner qu'il existe des corps cométaires, dont les périodes sont plus longues, & qui parviennent à une beaucoup plus grande distance que nous ne pouvons le déterminer par nos connoissances actuelles. Il se pourroit aussi que Sirius fût un soleil beaucoup plus grand & plus puissant que le nôtre; & si cela étoit, il faudroit reculer d'autant les bornes de son domaine en les rapprochant de nous, & rétrécir en même raison la circonférence de celui du Soleil.

pour ainsi dire, alumées qu'à demi; celles qui paroissent & disparoissent alternativement, sont peut-être d'une forme applatie par la violence de la force centrisuge dans leur mouvement de rotation; on voit ces Soleils lorsqu'ils montrent leur grande face, & ils disparoissent toutes les fois qu'ils se présentent de côté. Il y a dans ce grand ordre de choses, & dans la nature des astres, les mémes variétés, les mêmes dissérences en nombre, grandeur, espace, mouvement, sorme & durée; les mêmes rapports, les mêmes degrés, les mêmes nuances qui se trouvent dans tous les autres ordres de la création.

Chacun de ces soleils étant doué comme le nôtre, & comme toute matiere l'est, d'une puissance attractive, qui s'étend à une distance indéfinie, & décroît comme l'espace augmente; l'analogie nous conduit à croire qu'il existe dans la sphère de chacun de ces astres lumineux un grand nombre de corps opaques, planètes ou comètes qui circulent autour d'eux, mais que nous n'appercevrons jamais que par l'œil de l'esprit, puisque, étant obscurs & beaucoup plus petits que les soleils qui leur servent de foyer, ils sont hors de la portée de notre vue, & même de tous les arts qui peuvent l'étendre ou la perfectionner.

On pourroit donc imaginer qu'il passe quelquesois des Comètes d'un système dans l'autre, & que s'il s'en trouve sur les confins des deux empires, elles seront saisses par la puissance prépondérante, & forcées

Hist. nat. Tom. IX.

d'obéir aux loix d'un nouveau maître. Mais, par l'immensité de l'espace qui se trouve audelà de l'aphélie de nos Comètes, il paroît que le Souverain ordonnateur a séparé chaque système par des déserts mille & mille fois plus vastes que toute l'étendue des espaces fréquentés. Ces déserts, dont les nombres peuvent à peine sonder la prosondeur, sont les barrières éternelles, invincibles, que toutes les forces de la Nature créée ne peuvent franchir ni surmonter. Il faudroit pour qu'il y eût communication d'un système à l'autre, & pour que les sujets d'un empire pussent passer dans un autre, que le siège du trône ne fût pas immobile; car l'étoile fixe ou plutôt le Soleil, le Roi de ce système changeant de lieu, entraîneroit à sa suite tous les corps qui dépendent de lui, & pourroit dès-lors s'approcher & même s'emparer du domaine d'un autre. Si sa marche se trouvoit dirigée vers un astre plus foible, il commenceroit par lui enlever les sujets de ses provinces les plus éloignées, ensuite ceux des provinces intérieures, il les forceroit tous à augmenter son cortège en circulant autour de lui; & son voisin dès-lors dénué de ses sujets, n'ayant plus ni planètes ni comètes, perdroit en même temps sa lumiere & son seu, que leur mouvement seul peut exciter & entretenir; dès-lors cet astre isolé n'étant plus maintenu dans sa place par l'équilibre des forces, seroit contraint de changer de lieu en changeant de nature, & devenu corps obscur, obéiroit comme les autres à la puissance du conquerant, dont le seu augmenteroit à proportion du nombre de

les conquêtes.

Car que peut-on dire sur la nature du Soleil, sinon que c'est un corps d'un pro-digieux volume, une masse énorme de ma-tiere pénétrée de seu, qui paroît subsister sans aliment comme dans un métal fondu, ou dans un corps solide en incandescence? & d'où peut venir cet état constant d'incandescence, cette production toujours renou-vellée d'un seu dont la consommation ne paroît entretenue par aucun aliment, & dont la déperdition est nulle ou du moins insensible, quoique constante depuis un si grand nombre de siècles? Y a-t-il, peut-il même y avoir une autre cause de la production & du maintien de ce seu permanent, sinon le mouvement rapide de la forte pression de tous les corps, qui circulent autour de ce foyer commun, qui l'échauffent & l'embrasent, comme une roue rapidement tournée embrase son essieu? La pression, qu'ils exercent en vertu de leur pesanteur, équivaut au frot-tement, & même est plus puissante, parce que cette pression est une sorce penétrante, qui frotte non-seulement la surface extérieure, mais toutes les parties intérieures de la masse ; la rapidité de leur mouvement est si grande que le frottement acquiert une force pres-que infinie, & met nécessairement toute la masse de l'essieu dans un état d'incandescence, de lumiere, de chaleur & de feu, qui dèsalors n'a pas besoin d'aliment pour être entretenu, & qui, malgré la déperdition qui s'en fait chaque jour par l'émission de la lumiere,

peut durer des siècles de siècles sans atténuation sensible; les autres soleils rendant au nôtre autant de lumiere qu'il leur en envoie, & le plus petit atome de feu ou d'une matiere quelconque ne pouvant se perdre nulle part dans un système où tout s'attire. Si de cette esquisse du grand tableau

des cieux que je n'ai tâché de tracer, que pour me représenter la proportion des espaces & celle du mouvement des corps qui les parcourent; si de ce point de vue auquel je ne me suis élevé que pour voir plus clairement combien la Nature doit être multipliée dans les différentes régions du l'Univers, nous descendons à cette portion de l'espace qui nous est mieux connue, & dans laquelle le Soleil exerce sa puissance, nous reconnoî-trons que quoiqu'il régisse par sa force tous les corps qui s'y trouvent, il n'a pas néan-moins la puissance de les vivisier ni même celle d'y entretenir la végétation & la vie. Mercure qui, de tous les corps circulans

autour du soleil, en est le plus voisin, n'en reçoit néanmoins qu'une chaleur 50 fois plus grande que celle que la terre en reçoit, & cette chaleur 50 fois plus grande que la chaleur envoyée du soleil à la terre, bien loin d'être brûlante comme on l'a toujours cru, ne seroit pas assez grande pour maintenir la pleine vigueur de la nature vivante; car la chaleur actuelle du soleil sur la terre n'étant que de 50 de celle de la chaleur propre du globe terrestre, celle du soleil sur Mercure est par conséquent 500 ou 8 de la chaleur actuelle de la terre. Or si l'on diminuoit des

jourd'hui la température de la terre, il est sûr que la nature vivante seroit au moins bien engourdie, supposé qu'elle ne sût pas éteinte. Et puisque le seu du soleil ne peut pas seul maintenir la nature organisée dans la planète la plus voisine, combien à plus forte raison ne s'en faut-il pas qu'il puisse vivisier celles qui en sont plus éloignées?

il n'envoie à Vénus qu'une chaleur — fois plus grande que celle qu'il envoie à la terre,

& cette chaleur — fois plus grande que celle

du soleil sur la terre, bien loin d'être assez forte pour maintenir la nature vivante, ne suffiroit certainement pas pour entretenir la liquidité des éaux, ni peut-être même la fluidité de l'air, puisque notre température

actuelle se trouveroit refroidie à $\frac{2}{49}$ ou à $\frac{2}{24\frac{1}{2}}$,

ce qui est tout près du terme 2, que nous avons donné comme la limite extrême de la plus petite chaleur, relativement à la nature vivante. Et à l'égard de Mars, de Jupiter, de Saturne & de tous leurs satellites, la quantité de chaleur que le soleil leur envoie et si petite en comparaison de celle qui est nécessaire au maintien de la nature, qu'on pourroit la regarder comme de nul esset, surtout dans les deux plus grosses planètes, qui néanmoins paroissent être les objets es tentiels du système solaire.

X 3

Toutes les planètes, fans même en excepter Mercure, seroient donc & auroient toujours été des volumes aussi grands qu'inuti-les, d'une matiere plus que brute, proson-dément gelée, & par conséquent des lieux inhabités de tous les temps, inhabitables à jamais si elles ne rensermoient pas au-dedans d'elles-mêmes des trésors d'un feu bien supérieur à celui qu'elles reçoivent du Soleil. Cette quantité de chaleur que notre globe possède en propre, & qui est 50 sois plus grande que la chaleur qui lui vient du soleil, est en effet le trésor de la nature, le vrais fonds du feu qui nous anime, ainsi que tous les êtres; c'est cette chaleur intérieure de la terre qui fait tout germer, tout éclorre; c'est elle qui constitue l'élément du seu, proprement dit, élément qui seul donne le mouvement aux autres élémens, & qui, s'il étoit réduit à ,'o, ne pourroit vaincre leur résistance, & tomberoit lui-même dans l'inertie; or cet élément, le seul actif, le seul qui puisse rendre l'air fluide, l'eau liquide, & la terre pénétrable, n'auroit-il été donné qu'au seul globe terrestre? L'analogie nous permet-elle de douter que les autres planètes ne contiennent de même une quantité de chaleur qui leur appartient en propre, & qui doit les rendre capables de recevoir & de maintenir la nature vivante? N'est-il pas plus grand, plus digne de l'idée que nous devons avoir du Créateur, de penser que par-tout il existe des êtres qui peuvent le connoître & célébrer sa gloire, que de dé-peupler l'univers, à l'exception de la terre,

& de le dépouiller de tous êtres sensibles, en le réduisant à une prosonde solitude, où l'on ne trouveroit que le désert de l'espace, & les épouvantables masses d'une matière entiérement inanimée?

Il est donc nécessaire, puisque la chaleur du soleil est si perite sur la terre & sur les autres planètes, que toutes possèdent une chaleur qui leur appartient en propre; & nous devons rechercher d'où provient cette chaleur qui seule peut constituer l'élément du feu dans chacune des planètes. Or, où pourrons-nous puiser cette grande quantité de chaleur, si ce n'est dans la source même de toute chaleur, dans le soleil seul, de la matiere duquel les planètes ayant été formées & projetées par une seule & même impulsion, auront toutes conserve leur mouvement dans le même sens, & leur chaleur à proportion de leur grosseur & de leur densité. Quiconque pesera la valeur de ces anaogies & sentira la force de leurs rapports, ne pourra guere douter que les planètes ne soient issues & sorties du soleil par le choc i une comète, parce qu'il n'y a dans le sysême solaire que les comètes qui soient des corps assez puissans & en assez grand mouvement pour pouvoir communiquer une paeille impulsion aux masses de matiere qui composent les planètes. Si l'on réunit à tous es faits sur lesquels j'ai fondé cette hypothese (b), le nouveau fait de la chaleur pro-

⁽b) Voyez, dans le premier volume de cet Ou-

pre de la terre & de l'insussisance de cesse du soleil pour maintenir la nature, on demeurera persuadé, comme je le suis, que, dans le temps de leur formation, les planètes & la terre étoient dans un état de liquésaction, ensuite dans un état d'incandescence, & ensin dans un état successis de chaleur, toujours décroissante depuis l'incandescence jusqu'à la température actuelle.

Car y a-t-il moyen de concevoir autrement l'origine & la durée de cette chaleur propre de la terre? comment imaginer que le seu qu'on appelle central, pût subsister en effet au fond du globe sans air, c'est-à-dire, sans son premier aliment; & d'où viendroit ce seu qu'on suppose rensermé dans le centre du globe? quelle source, quelle origine pourra-t-on lui trouver? Descartes avoit déjà pensé que la terre & les planètes n'étoient que de petits soleils encroûtés, c'est. à-dire, éteints. Léibnitz n'a pas hésité à prononcer que le globe terrestre devoit sa forme & la consistance de ses matieres à l'élé ment du feu; & néanmoins ces deux grands philosophes n'avoient pas, à beaucoup près, autant de faits, autant d'observations qu'or en a rassemblés & acquis de nos jours; ces faits sont actuellement en si grand nombre & si bien constatés, qu'il me paroît plus que probable que la terre, ainsi que les planètes

vrage, l'article qui a pour titre: De la formation des planètes

ont été projetées hors du loleil, & par conséquent composées de le même matiere, qui d'abord étant en liquéfaction, a obéi à la force centrifuge en même temps qu'elle se rassembloit par celle de l'attraction, ce qui a donné à toutes les planètes la forme renslée sous l'équateur, & applatie sous les pô-les en raison de la vîtesse de leur rotation; qu'ensuite ce grand seu s'étant peu-à-peu dissipé, l'état d'une température bénigne & convenable à la nature organisée a succédé ou plutôt ou plus tard dans les différentes planètes, suivant la différence de leur épais-seur & de leur densité. Et quand même il y auroit pour la terre & pour les planètes d'autres causes particulieres de chaleur qui se combineroient avec celles dont nous avons calculé les effets, nos résultats n'en sont pas moins curieux, & n'en seront que plus utiles à l'avancement des sciences. Nous parlerons ailleurs de ces causes particulieres de chaleur; tout ce que nous en pou-vons dire ici, pour ne pas compliquer les objets, c'est que ces causes particulieres pourront prolonger encore le temps du re-froidissement du globe & la durée de la nature vivante au - delà des termes que nous avons indiqués.

Mais, me dira-t-on, votre théorie est-elle également bien sondée dans tous les points qui lui servent de base? Il est vrai, d'après vos expériences, qu'un globe gros comme la terre & composé des mêmes matieres, ne pourroit se resroidir, depuis l'incandescence à la température actuelle, qu'en 74 mille

ans, & que pour l'échauffer jusqu'à l'incarte descence il faudroit la quinzième partie de ce temps, c'est-à-dire, environ cinq mille ans, & encore faudroit-il que ce globe fût environné pendant tout ce temps du feu le plus violent; dès-lors il y a, comme vous le dites, de fortes présomptions que cette grande chaleur de la terre n'a pu lui être communiquée de loin, & que par consequent la matiere terrestre a fait autrefois partie de la masse du soleil; mais il ne paroît pas également prouvé que la chaleur de cet astre-sur la terre ne soit aujourd'hui que ; de la chaleur propre du globe. Le témoignage de nos sens semble se resuser à cette opinion-que vous donnez comme une vérité constante; & quoiqu'on ne puisse pas douter que la terre n'ait une chaleur propre qui nous est démontrée par sa température toujours égaledans tous les lieux profonds où le froid de l'air ne peut communiquer, en résulte-t-il que cette chaleur, qui ne nous paroît être qu'une température médiocre, soit néanmoins cinquante fois plus grande que la chaleur du soleil qui semble nous brûler?

Je ne puis satissaire pleinement à ces objections; mais il faut auparavant résléchir avec moi sur la nature de nos sensations. Une dissérence très légere, & souvent imperceptible dans la réalité ou dans la mesure des causes qui nous affectent, en produit une prodigieuse dans leurs effets. Y a-t-il rien de plus voisin du très grand plaisir que la douleur, & qui peut assigner la distance entre le chatouillement vis qui nous remue

déliciensement, & le frottement qui nous blesse, entre le seu qui nous réchausse & celui qui nous brûle, entre la lumiere qui réjouit nos yeux & celle qui les offusque, entre la faveur qui flatte notre goût & celle qui nous déplaît, entre l'odeur dont une petite dose nous affecte agréablement d'abord & bientôt nous donne des nausées? On doit donc cesser d'être étonné qu'une petite augmentation de chaleur telle que so puisse nous paroître si sensible, & que les limites du plus grand chaud de l'été, au plus grand froid de l'hiver, soient entre 7 & 8, comme l'a dit M. Amontons, ou même entre 31 & 32, comme M. de Mairan l'a trouvé en prenant tous les résultats des observations faites sur cela pendant cinquante-six années consécutives.

Mais il faut avouer que si l'on vouloit juger de la chaleur réelle du globe, d'après les rapports que ce dernier Auteur nous a donnés des émanations de la chaleur terrestre aux accessions de la chaleur solaire dans ce climat, il se trouveroit que leur rapport étant à peu-près :: 29 : 1 en été, &:: 471 ou même :: 491 en hiver : 1; il se trouveroit, dis-je, en joignant ces deux rapports, que la chaleur solaire ne seroit à la chaleur terrestre que :: \(\frac{1}{500}\): 2, ou :: \(\frac{1}{250}\): 1. Mais cette estimation seroit fautive, & l'erreur deviendroit d'autant plus grande que les climats seroient plus froids. Il n'y a donc que celui de l'équateur jusqu'aux tropiques, où la chaleur étant en toutes saisons presque égale, on puisse établir avec sondement la

proportion entre la chaleur des émanations de la terre & des accessions de la chaleur solaire. Or ce rapport dans tout ce vaste climat, où les étés & les hivers sont presque égaux, est à très peu près::50:1. C'est par cette raison que j'ai adopté cette proportion, & que j'en ai fait la base du calcul de mes recherches.

Néanmoins je ne prétends pas assurer affirmativement que la chaleur propre de la terre soit réellement cinquante sois plus grande que celle qui lui vient du soleil; comme cette chaleur du globe appartient à toute la matiere terrestre dont nous faisons partie, nous n'avons point de mesure que nous puissions en séparer, ni par conséquent d'unité sensible & réelle à laquelle nous puissions la rapporter. Mais quand même on voudroit que la chaleur solaire sût plus grande ou plus petite que nous ne l'avons supposée, relativement à la chaleur terrestre, notre théorie ne changeroit que par la proportion des résultats.

Par exemple, si nous renfermons toute l'étendue de nos sensations du plus grand chaud au plus grand froid dans les limites données par les observations de M. Amontons, c'est-à-dire, entre 7 & 8 ou dans \(\frac{1}{8}\), & qu'en même temps nous supposions que la chaleur du soleil peut produire seule cette dissernce de nos sensations, on aura dèslors la proportion de 8 à 1 de la chaleur propre du globe terrestre à celle qui lui vient du soleil, & par conséquent la compensation que sait actuellement sur la terre

cette chaleur du soleil seroit de 1/8, & la com. pensation qu'elle a faite dans le temps de l'incandescence aura été $\frac{1}{200}$. Ajoutant ces deux termes, on a $\frac{26}{200}$, qui multipliés par 12 ½, moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur, donnent 325 ou i s pour la compensation totale qu'a faite la chaleur du soleil pendant la période de 74047 ans du refroidissement de la terre à la température actuelle. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est à celui du refroidissement, on aura 25: 1 $\frac{5}{8}$:: 74047: 4813 $\frac{1}{25}$, en sorte que le refroidissement du globe de la terre, au lieu de n'avoir été prolongé que de 770 ans, l'auroit été de 4813 1 ans; ce qui, joint au prolongement plus long que produiroit aussi la chaleur de la lune dans cette supposition, donneroit plus de 5000 ans, dont il faudroit encore reculer la date de la formation des planètes.

Si l'on adopte les limites données par M. de Mairan, qui sont de 31 à 32, & qu'on suppose que la chaleur solaire n'est que $\frac{1}{32}$ de celle de la terre, on n'aura que le quart de ce prolongement, c'est-à-dire, environ 1250 ans, au lieu de 770 que donne la supposition

de 1 que nous avons adoptée.

Mais au contraire, si l'on supposoit que la chaleur du soleil n'est que $\frac{1}{250}$ de celle de la terre, comme cela paroît résulter des observations faites au climat de Paris, on auroit pour la compensation dans le temps de l'incandescence $\frac{1}{6250}$, & $\frac{1}{250}$ pour la compensa-

tion à la fin de la période de 74047 ans du refroidissement du globe terrestre à la température actuelle, & l'on trouveroit 13 pour la compensation totale, faite par la chaleur du soleil pendant cette période, ce qui ne donneroit que 154 ans, c'est-à-dire, le sinquième de 770 ans pour le temps du prolongement du refroidissement. Et de même, si au lieu de $\frac{1}{50}$, nous supposions que la cha-leur solaire sût $\frac{1}{10}$ de la chaleur terrestre, nous trouverions que le temps du prolongement seroit cinq fois plus long, c'est-à-dire, de 3850 ans; en sorte que plus on voudra augmenter la chaleur qui nous vient du soleil, relativement à celle qui émane de la terre, & plus on étendra la durée de la nature, & l'on reculera le terme de l'antiquité du monde; car en supposant que cette chaleur du soleil sur la terre sût égale à la chaleur propre du globe, on trouveroit que le temps du prolongement seroit de 38504 ans, ce qui par conséquent donneroit à la terre 38 ou 39 mille ans d'ancienneté de plus.

Si l'on jette les yeux sur la table que M. de Mairan a dressée avec grande exactitude, & dans laquelle il donne la proportion de la chaleur qui nous vient du soleil à celle qui émane de la terre dans tous les climats, on y reconnoîtra d'abord un fait bien avéré, c'est que dans tous les climats où l'on a fait des observations, les étés sont égaux, tandis que les hivers sont prodigieusement inégaux; ce savant physicien attribue cette égalité constante de l'intensité de la chaleur pendant

l'été dans tous les climats, à la compensation réciproque de la chaleur solaire & de la chaleur des émanations du feu central: Ce n'est donc pas ici (dit-il page 253) une affaire de choix, de système ou de convenance que cette marche alternativement décroissante & croissante des émanations centrales en inverse des étés solaires, c'est le fait même, &c. En sorte que, selon lui, les émanations de la chaleur de la terre croissent ou décroissent précisément dans la même raison que l'ac-tion de la chaleur du soleil décroît & croît dans les différens climats; & comme cette proportion d'accroissement & de dé-croissement entre la chaleur terrestre & la chaleur solaire lui paroît, avec raison, très étonnante suivant sa théorie, & qu'en même temps il ne peut pas douter du fait, il tâche de l'expliquer en disant: Que le globe terrestre étant d'abord une pâte molle de terre & d'eau, venant à tourner sur son axe, & continuel= lement exposée aux rayons du soleil, selon tous les aspects annuels des climats, s'y sera durcie vers la surface, & d'autant plus profondément, que ses parties y seront plus exactement exposées. Et se un terrein plus dur, plus compacte, plus épais & en général plus difficile à pénétrer, devient dans ces mêmes rapports un obstacle d'autant plus grand aux émanations du feu intérieur de la terre, com-ME IL EST EVIDENT QUE CELA DOIT AR-RIVER; ne voilà-t-il pas dès-lors ces obstacles en raison directe des dissérentes chaleurs de l'été solaire & les émanations centrales en inverse de ces mêmes chaleurs? & qu'est-ce alors autre chose que l'inégalité universelle des étés ? car supposant ces

obstacles ou ces retranchemens de chaleur faits à l'émanation constante & primitive, exprimés par les valeurs même des étés solaires, c'est-à-dire, dans la plus parfaite & la plus visible de toutes les proportionnalités, l'égalité; il est clair qu'on ne retranche d'un côté à la même grandeur que ce qu'on y ajoute de l'autre, & que par conséquent les sommes ou les étés en seront toujours & par-tout les mémes. Voilà donc (ajoute-t-il) cette égalité surprénante des étés dans tous les climats de la terre, ramenée à un principe intelligible; soit que la terre d'abord fluide ait été durcie ensuite par l'action du soleil, du moins vers les dernieres couches qui la composent; soit que Dieu l'ait créée tout d'un coup dans l'état où les causes physiques & les loix du mouvement l'auroient amenée. Il me semble que l'auteur auroit mieux fait de s'en tenir bonnement à cette derniere cause, qui dispense de toutes recherches & de toutes spéculations, que de donner une explication qui pèche non - seulement dans le principe, mais dans presque tous les points des conséquences qu'on en pourroit tirer.

Car y a-t-il rien de plus indépendant l'un de l'autre que la chaleur qui appartient en propre à la Terre, & celle qui lui vient du dehors? est-il naturel, est-il même raisonnable d'imaginer qu'il existe réellement, dans la Nature, une loi de calcul, par laquelle les émanations de cette chaleur intérieure du globe suivroient exactement l'inverse des accessions de la chaleur du Soleil sur la Terre? & cela dans une proportion si précise, que l'augmentation des unes compenseroit exactement la diminution des autres. Il ne faut qu'un

qu'un peu de réflexion pour se convaincre que ce rapport purement idéal, n'est nullement sondé, & que par conséquent le sait très réel de l'égalité des étés ou de l'égale intensité de chaleur en été, dans tous les climats, ne dérive pas de cette combinaison précaire dont ce Physicien fait un principe, mais d'une cause toute dissérente que nous

allons exposer.

Pourquoi dans tous les climats de la Ter-re, où l'on a fait des observations suivies avec des thermomètres comparables, se trou-ve-t-il que les étés, (c'est-à-dire l'intensité de la chaleur en été) sont égaux, tandis que les hivers (c'est'à-dire l'intensité de la chaleur en hiver) sont prodigieusement dissérens & d'autant plus inégaux qu'on s'avance plus vers les zones froides? voilà la question, le fait est vrai; mais l'explication qu'en donne l'habile Physicien que je viens de citer me paroît plus que gratuite; elle nous renvoie directement aux causes finales qu'il croyoit éviter, car n'est-ce pas nous dire pour toute explication, que le Soleil & la Terre ont d'abord été dans un état tel que la chaleur de l'un pouvoit cuire les couches extérieures de l'autre, & les durcir pécisément à un tel degré, que les émanations de la chaleur terrestre trouveroient toujours des obstacles à leur sortie, qui seroient exactement en proportion des facilités avec lesquelles la chaleur du soleil arrive à chaque climat; & que de cette admirable contexture des couches de la terre, qui permettent plus ou moins l'issue des émanations du feu cen-

tral, il résulte sur la surface de la terre une compensation exacte de la chaleur solaire & de la chaleur terrestre, ce qui néanmoins rendroit les hivers égaux par-tout aussi-bien que les étés; mais que dans la réalité, comme il n'y a que les étés d'égaux dans tous les climats, & que les hivers y sont au con-t aire prodigieusement inégaux, il faut bien que ces obstacles, mis à la liberté des émanations centrales, foient encore plus grands qu'on ne vient de les supposer, & qu'ils foient en esset & très réellement dans la proportion qu'exige l'inégalité des hivers des différens climats? Or qui ne voit que ces petites combinaisons ne sont point entrées dans le plan du souverain Etre, mais seulement dans la tête du physicien qui, ne pouvant expliquer cette égalité des étés & cette inégalité des hivers, a eu recours à deux suppositions qui n'ont aucun sondement, & à des combinaisons qui n'ont pu même à ses yeux avoir d'autre mérite que celui de s'accommoder à sa théorie, & de ramener, comme il le dit, cette égalité surprenante des étés à un principe intelligible? Mais ce principe une fois entendu n'est qu'une combinaison de deux suppositions, qui toutes deux sont de l'ordre de celles qui rendroient possible l'imposfible, & des-lors présenteroient en esset l'absurde comme intelligible.

Tous les Physiciens qui se sont occupés de cet objet, conviennent avec moi que le globe terrestre possède en propre une chaleur indépendante de celle qui lui vient du Soleil; dès-lors n'est-il pas évident que cette

chaleur propre seroit égale sur tous les points de la surface du globe, abstraction faite de celle du Soleil, & qu'il n'y auroit d'autre différence à cet égard, que celle qui doit résulter du renssement de la Terre à l'Equateur, & de son applatissement sous les pôles? dissérence, qui étant en même raison à-peu-près que les deux diamètres, n'excède pas 1/2; en sorte que la chaleur propre du sphéroide terrestre doit être de 1/230 plus grande sous l'équateur que sous les pôles. La déperdition qui s'en est faite & le temps du refroidissement doit donc avoir été plus prompt dans les climats septentrionaux, où l'épaisseur du globe est moins grande que dans les climats du midi; mais cette difsérence de 1/230 ne peut pas produire celle de l'inégalité des émanations centrales, dont le rapport à la chaleur du Soleil en hiver étant 2:50: 1 dans les climats voisins de l'équa-teur, se trouve déjà double au 27e degré, triple au 35e, quadruple au 40e, décuple au 149e, & 35 fois plus grand au 60e degré de latitude. Cette cause qui se présente la premiere, contribue au froid des climats septentrionaux, mais elle est insuffsante pour l'effet de l'égalité des hivers, puisque cet effet seroit 35 sois plus grand que sa cause au 60e degré, plus grand encore & même ex-cessif dans les climats plus voisins du pôle, & qu'en même temps il ne seroit nulle part proportionnel à cette même cause.

D'autre côté, ce seroit sans aucun sondement qu'on voudroit soutenir que dans un globe qui a reçu ou qui possède un certain

Y. 2.

degré de chaleur, il pourroit y avoir des parties beaucoup moins chaudes les unes que les autres. Nous connoissons assez le progrès de la chaleur & les phénomènes de sa communication, pour être assurés qu'elle se distribue toujours également, puisqu'en appliquant un corps, même froid, sur un corps chaud, celui-ci communiquera nécessairement à l'autre assez de chaleur pour que tous deux soient bientôt au même degré de température. L'on ne doit donc pas supposer qu'il y ait vers le climat des pôles, des couches de matieres moins chaudes, moins perméables à la chaleur que dans les autres climats; car, de quelque nature qu'on les voulêt supposer, l'expérience nous démontre qu'en un très petit temps elles seroient devenues aussi chaudes que les autres.

Les grands froids du nord ne viennent donc pas de ces prétendus obstacles qui s'opposeroient à la sortie de la chaleur, ni de la petite dissérence que doit produire celle des diamètres du sphéroïde terrestre; & il m'a paru, après y avoir bien résléchi, qu'on devoit attribuer l'égalité des étés & la grande inégalité des hivers à une cause bien plus simple, & qui néanmoins a échappé à tous

les physiciens.

Il est certain que comme la chaleur propre de la terre est beaucoup plus grande que celle qui lui vient du soleil, les érés doivent paroître à très peu près égaux par-tout, parce que cette même chaleur du soleil ne fait qu'une petite augmentation au sond réel de la chaleur propre, & que par conséquent

si cette chaleur envoyée du soleil n'est que i de la chaleur propre du globe, le plus ou moins de séjour de cet astre sur l'horizon, sa plus grande ou sa moindre obliquité sur le climat, & même son absence totale ne produiroit que 1 de différence sur la température du climat, & que dès-lors les étés doivent paroître, & sont en effet à très peu près égaux dans tous les climats de la terre. Mais ce qui fait que les hivers sont si fort inégaux, c'est que les émanations de cette chaleur intérieure du globe se trouvent en très grande partie supprimées dès que le froid & la gelée resserrent & consolident la surface de la terre & des eaux. Comme cette chaleur qui sort du globe décroît dans les airs à mesure & en même raison que l'espace augmente, elle a déjà beaucoup perdu à une demi-lieue ou une lieue de hauteur; la seule condensation de l'air par cette cause, suffit pour produire des vents froids qui, se rabattant sur la surface de la terre, la resserrent & la gèlent (c). Tant que dure ce res-serrement de la couche extérieure de la terre, les émanations de la chaleur intérieure sont retenues, & le froid paroît & est en effet très considérablement augmenté par cette suppression d'une partie de cette chaleur;

⁽c) On s'apperçoit de ces vents rabattus toutes les fois qu'il doit geler ou tomber de la neige; le vent, sans même être très violent, se rabat par les cheminées, & chasse dans la chambre les cendres du foyer; cela ne manque jamais d'arriver, surtout pendant la nuit, lorsque le feu est éteint ou couvert.

mais des que l'air devient plus doux, & que la couche superficielle du globe perd sa rigidité, la chaleur retenue pendant tout le temps de la gelée, sort en plus grande abondance que dans les climats où il ne gèle pas; en sorte que la somme des émanations de la chaleur devient égale & la même partout, & c'est par cette raison que les plantes végètent plus vîte, & que les récoltes se sont en beaucoup moins de temps dans les pays du nord; c'est par la même raison qu'on y ressent souvent, au commencement de

l'été, des chaleurs insoutenables, &c.

Si l'on vouloit douter de la suppression des émanations de la chaleur intérieure par l'effet de la gelée, il ne faut, pour s'en convaincre, que se rappeller des faits connusde tout le monde. Qu'après une gelée il tombe de la neige, on la verra se fondre sur tous les puits, les aqueducs, les citernes, les ciels de carrière, les voûtes des fosses souterreines ou des galeries des mines, lors même que ces profondeurs, ces puits ou ces citernes ne contiennent point d'eau. Les-emanations de la Terre ayant leur libre issue par ces espèces de cheminées, le terrein qui en recouvre le sommet n'est jamais gelé au même degré que la terre pleine, il permet aux émanations leur cours ordinaire, & leur chaleur suffit pour fondre la neige sur tous ces endroits creux, tandis qu'elle subsiste & demeure sur tout le reste de la surface où la Terre n'est point excavée.

Cette suppression des émanations de la

chaleur propre de la terre, se fait non-seusement par la gelée, mais encore par le sim-ple resserrement de la Terre, souvent occasionné par un moindre degré de froid que celui qui est nécessaire pour en geler la surface. Il y a très peu de pays où il gèle dans les plaines au-delà du 35e degré de la titude, surtout dans l'hémisphere boréal; il femble donc que, depuis l'Equateur jusqu'au 35e degré, les émanations de la chaleur terrestre ayant toujours leur libre issue, il ne devroit y avoir presque aucune dissérence de l'hiver, à l'été, puisque cette dissérence ne pourroit provenir que de deux causes, toutes deux trop petites pour produire un résultat sensible. La premiere de ces causes, est la différence de l'action solaire; mais comme cette action elle même est beaucoup plus petite que celle de la chaleur terrestre, seur différence devient dès-lors si peu considérable, qu'on peut la regarder comme nulle. La seconde cause est l'épaisseur du globe, qui, vers le 35e degré, est à peu-près de 12 moindre qu'à l'Equateur; mais cette disserence ne peut encore produire qu'un très petit esset, qui n'est nullement proportionnel à celui que nous indiquent les observations, puisqu'à 35 degrés le rapport des émanations de la chaleur terrestre à la chaleur solaire, est en été de 33 à 1, & en hiver de 153 à 1, ce qui donneroit 186 à 2, ou 93 à 1. Ce ne peut donc être qu'au resserrement de la terre, occasionné par le froid ou même au froid produit par les pluies

durables qui tombent dans ces climats, qu'on peut attribuer, cette dissérence de l'hiver à l'été, le resserrement de la Terre, par le froid, supprime une partie des émanations de la chaleur intérieure, & le froid toujours renouvellé par la chûte des pluies, diminue l'intensité de cette même chaleur, ces deux causes produisent donc ensemble la dissérence de l'hiver à l'été.

D'après cet exposé, il me semble que l'on est maintenant en état d'entendre pourquoi les hivers semblent être si dissérens. Ce point de physique générale n'avoit jamais été discuté; personne, avant M. de Mairan, n'avoit même cherché les moyens de l'expliquer, & nous avons démontré précédemment l'insuffisance de l'explication qu'il en donne; la mienne au contraire me paroît si simple & si bien sondée, que je ne doute pas qu'elle ne

soit entendue par les bons esprits.

Après avoir prouvé que la chaleur qui nous vient du Soleil est fort inférieure à la chaleur propre de notre globe; après avoir exposé, qu'en ne la supposant que de 50, le restroidissement du globe à la température actuelle, n'a pu se faire qu'en 74832 ans; après avoir montré que le temps de ce re-troidissement seroit encore plus long, si la la chaleur envoyée par le Soleil à la Terre étoit dans un rapport plus grand, c'est à dire de 15 ou de 16 au lieu de 50; on ne pourrapas nous blâmer d'avoir adopté la proportion qui nous paroît la plus plausible par les raisons physiques, & en même temps la plus

Lus convenable, pour ne pas trop étendre & reculer trop loin les temps du commencement de la Nature, que nous avons fixé à 37 ou 38 mille ans, à dater en arriere

de ce jour.

J'avoue néanmoins que ce temps tout considérable qu'il est, ne me paroît pas encore assez grand, assez long pour certains changemens, certaines altérations successives que l'Histoire Naturelle nous démontre, & qui semblent avoir exigé une suite de siècles encore plus longue; je serois donc très porté à croire, que dans le réel, les temps ci-devant indiqués pour la durée de la Nature, doivent être augmentés peut-être du double si l'on veut se trouver à l'aise pour l'explication de tous les phénomènes. Mais je le répète, je m'en suis tenu aux moindres termes, & j'ai restreint les limites du temps autant qu'il étoit possible de le faire, sans contredire les saits & les expériences.

On pourra peut-être chicaner ma théorie par une autre objection qu'il est bon de prévenir. On me dira que j'ai supposé, d'après Newton, la chaleur de l'eau bouillante trois sois plus grande que celle du Soleil d'été, & la chaleur du ser rouge huit sois plus grande que celle de l'eau bouillante, c'est-à-dire vingt-quatre ou vingt-cinq sois plus grande que celle de la température actuelle de la Terre, & qu'il entre de l'hypothétique dans cette supposition, sur laquelle j'ai néanmoins sondé la seconde base de mes calculs, dont les résultats seroient sans doute sort Hist nat. Tom. IX.

différens; si certe chaleur du fer rouge ou du verre en incandescence, au lieu d'être en effet vingt-cinq fois plus grande que la chaleur actuelle du globe, n'étoit par exem-

ple que cinq ou fix tois aussi grande.

Pour sentir la valeur de cette objection, faisons d'abord le calcul du refroidissement de la Terre, dans cette supposition qu'elle n'étoit dans le temps de l'incandescence que cinq fois plus chaude qu'elle l'est aujourd'hui, en supposant comme dans les autres calculs, que la chaleur solaire n'est que 1 de la chaleur terrestre. Cette chaleur solaire qui fait aujourd'hui compensation de - n'auroit fait compensation que de 1/250 dans le temps de l'incandescence. Ces deux termes ajoutés, donnent 6 , qui multipliés par 2 1, moitié de la somme de tous les termes de la diminus tion de la chaleur, donnent 15 pour la come pensation totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant la période entiere de la déperdition de la chaleur propre du globe qui est de 74047 ans. Ainsi, l'on aura $5:\frac{15}{250}:5$ 74047: 888 $\frac{14}{25}$. D'où l'on voit que le prolongement du refroidissement qui, pour une cha: leur vingt-cinq fois plus grande que la température actuelle, n'a été que de 770 ans, auroit été de 888 43 dans la supposition que cette premiere chaleur n'auroit été que cinq sois plus grande que cette même température actuelle. Cela seul nous fait voir que quand même on voudroit supposer cette chaleur primitive fort au-dessous de vingt-cinq, il n'en résulteroit qu'un prolongement plus long

pour le refroidissement du globe, & cela seul me paroît sussire aussi pour satisfaire à l'ob-

jection.

Enfin, me dira-t-on, vous avez calculé la durée du refroidissement des planètes, non-seulement par la raison inverse de leurs diamètres, mais encore par la raison inverse de leur densité; cela seroit fondé si l'on pouvoit imaginer qu'il existe en esset des matieres dont la densié seroit aussi dissérente de celle de notre globe; mais en existe-t-il? quelle sera, par exemple, la matiere dont vous composerez Saturne, puisque sa densité est plus de cinq sois moindre que celle de la Terre?

A cela je réponds, qu'il seroit aisé de trouver, dans le genre végétal, des matieres cinq ou six sois moins denses qu'une masse de ser, de marbre blanc, de grès, de marbre commun & de pierre calcaire dure, dont nous savons que la Terre est principalement composée; mais sans sortir du règne minéral, & considérant la densité de ces cinq matieres, on a pour celle du fer 21 ½, pour celle du marbre blanc 8 ½, pour celle du grès 7 ½, pour celles du marbre commun & de la pierre calcaire dure 7 ½; prenant le terme moyen des densités de ces cinq matieres, dont le globe terrestre est principalement composé, on trouve que sa densité est 10 ¼. Il s'agit donc de trouver une matiere dont la densité

ioit i —, ce qui est le même rapport de

184, densité de Saturne, à 1000 densité de la Terre. Or cette matiere seroit une espèce de pierre ponce un peu moins dense que la pierre ponce ordinaire, dont la densité relative est ici de 1 69/72; il paroît donc que Saturne est principalement composé d'une matiere légere semblable à la pierre ponce.

De même, la densité de la Terre étant à celle de Jupiter : 1000 : 292, ou : 10

13 : 3 —, ou doit croire que Jupiter est

composé d'une matiere plus dense que la pierre ponce, & moins dense que la craie. La densité de la Terre étant à celle de

La densité de la Terre étant à celle de la Lune : 1000 : 702, ou : 10 \(\frac{5}{18}\) : 7 \(\frac{215}{1900}\); cette planète secondaire est composée d'une matiere dont la densité n'est pas tout-à-fait si grande que celle de la pierre calcaire dure, mais plus grande que celle de la pierre calcaire calcaire tendre.

La densité de la Terre étant à celle de Mars

$$502\frac{1}{9}$$
; : 1000: 730, ou : : $10\frac{5}{18}$: $7\frac{502\frac{1}{9}}{1000}$, on

doit croire que cette planète est composée d'une matiere dont la densité est un peu plus grande que celle du grès, & moins grande que celle du marbre blanc.

Mais la densité de la Terre étant à celle de Vénus : : 1000 : 1270, ou : : 10 $\frac{5}{13}$: 13

, on peut croire que cette planète est 1000 principalement composée d'une matiere plus dense que l'éméril, & moins dense que le zinc.

Enfin la densité de la Terre étant à celle de Mercure :: 1000 : 2040, ou :: 10 1/8 : 9663

20 — , on doit croire que cette planète est

composée d'une matiere un peu moins dense

que le fer, mais plus dense que l'étain. Hé comment, dira-t-on, la Nature vivante que vous supposez établie par tout, peutelle exister sur des planètes de ser, d'émérile ou de pierre ponce? par les mêmes causes, répondrai-je, & par les mêmes moyens qu'elle existe sur le globe terrestre, quoique composé de pierre, de grès, de marbre, de ser & de verre. Il en est des autres planètes comme de notre globe, leur fonds principal est une des matieres que nous venons d'indiquer, mais les causes extérieures auront bientôt altéré la couche superficielle de cette matiere, & selon les différens degrés de chaleur ou de froid, de sécheresse ou d'humidité, elles auront converti en assez peu de temps cette matiere, de quelque nature qu'on la suppose, en une terre séconde & propre à recevoir les germes de la Nature organisée, qui tous n'ont besoin que de chaleur & d'humidité pour se développer.

Après avoir satisfait aux objections qui paroissent se présenter les premieres, il est nécessaire d'exposer les faits & les observa-tions par lesquelles on s'est assuré que la chaleur du Soleil n'est qu'un accessoire, un petit complément à la chaleur réelle qui

émane continuellement du globe de la Terre; & il sera bon de saire voir en même temps comment les thermomètres comparables nous ont appris d'une maniere certaine que le chaud de l'été est égal dans tous les climats de la Terre, à l'exception de quelques endroits, comme le Sénégal, & de quelques autres parties de l'Afrique où la chaleur est plus grande qu'ailleurs, par des raisons particulieres dont nous parlérons lorsqu'il s'agira d'examiner les exceptions à cette règle

générale.

On peut démontrer, par des évaluations incontestables, que la lumiere, & par consequent la chaseur envoyée du Soleil à la Terre en été est très grande en comparaison de la chaleur envoyée par ce même astre en hiver, & que néanmoins, par des observations très exactes & très réitérées, la différence de la chaleur réelle de l'été à celle de l'hiver est fort petite. Cela seul seroit suffisant pour prouver qu'il existe dans le globe terrestre une très grande chaleur, dont celle du Soleil ne fait que le complément; car en recevant les rayons du Soleil sur le même thermomètre en été & en hiver, M. Amontons a le premier observé, que les plus grandes chaleurs de l'été dans notre climat ne diffèrent du froid de l'hiver, lorsque l'eau se congèle, que comme 7 diffère de 6, tandis qu'on peut démonter que l'action du Soleil en été est environ 66 fois plus grande que celle du Soleil en hiver; on ne peut donc pas douter qu'il n'y ait un fonds de trèsgrande chaleur dans le globe terrestre, sur

lequel, comme base, s'élèvent ses degrés de la chaleur qui nous vient du Soleil, & que les émanations de ce sonds de chaleur à la surface du globe ne nous donnent une quantité de chaleur beaucoup plus grande que celle qui nous arrive du Soleil.

Si l'on demande comment on a pu s'assurer que la chaleur envoyée par le Soleil en été est 66 fois plus grande que la chaleur envoyée par ce même astre en hiver dans notre climat; je ne puis mieux répondre qu'en renvoyant aux Mémoires donnés par feû M. de Mairan en 1719, 1722 & 1765; & insérés dans ceux de l'Académie, où il examine avec une attention scrupuleuse les causes de la vicissitude des saisons dans les dissérens climats. Ces causes peuvent se réduire à quatre principales; savoir, 1°. l'inclinaison sous laquelle tombe la lumiere du Soleil suivant les différentes hauteurs de cet astre sur l'horizon; 2°. l'intensité de lumiere plus ou moins grande à mesure que son passage dans l'atmosphère est plus ou moins oblique; 3°. la différente distance de la Terre au Soleil en été & en hiver; 4°. l'inégalité de la longueur des jours dans les climats diffrens. Et en partant du principe que la quantité de la chaleur est proportionnelle à l'action de la lumiere, on se démontrera aisément à soi-même, que ces quatre causes réunies, combinées & comparées, diminuent pour notre climat cette action de la chaleur du Soleil dans un rapport d'environ 66 à I du solstice d'été au solstice d'hiver. Et en supposant l'affoiblissement de l'action ZA

de la lumiere par ces quatre causes, c'està-dire, 10. par la moindre ascension ou élévation du Soleil à midi du solstice d'hiver, en comparaison de son ascension à midi du solstice d'été; 2° par la diminution de l'intensité de la lumiere, qui traverse plus obliquement l'atmosphère au solstice d'hiver qu'au solstice d'été; 3°, par la plus grande proximité de la Terre au Soleil en hiver qu'en été; 4º. par la diminution de la continuité de la chaleur produite par la moindre durée du jour ou par la plus longue ab-sence du Soleil au solstice d'hiver, qui, dans notre climat, est à-peu-près double de cells du solstice d'été; on ne pourra pas douter que la différence ne soit en effet très grande & environ de 66 à 1 dans notre climat, & cette vérité de théorie peut être regardée comme aussi certaine que la seconde vérité qui est d'expérience, & qui nous démontre, par les observations du thermomètre exposé immédiatement aux rayons du Soleil en hiver-& en été, que la différence de la chaleur réelle dans ces deux temps n'est néanmoins, tout an plus que de 7 à 6; je dis tous au plus, car cette détermination donnée par M. Amontons n'est pas à beaucoup près auffi exacte que celle qui a été faite par-M. de Mairan, d'après un grand nombre d'observations ultérieures, par lesquelles il prouve; que ce rapport est : : 32 : 31. Que doit donc indiquer cette prodigieuse inégalité entre ces deux rapports de l'action de la chaleur solaire en été & en hiver, qui est de 66 à 1,, & de celui de la chaleur réelle qui n'est que

de 32 à 31 de l'éte à l'hiver? N'est-il pas évident que la chaleur propre du globe de la Terre est nombre de sois plus grande que celle qui lui vient du Soleil? Il paroît en esser que, dans le climat de Paris, cette chaleur de la Terre est 29 sois plus grande en été, & 491 sois plus grande en hiver que celle du Soleil, comme l'a déterminé M. de Mairan. Mais j'ai déjà averti qu'on ne devoit pas conclure de ces deux rapports combinés le rapport réel de la chaleur du globe de la Terre à celle qui lui vient du Soleil, & j'ai donné les raisons qui m'ont décidé à supposer qu'on peut estimer cette chaleur du Soleil cinquante sois moindre que la chaleur qui émane de la Terre.

Il nous reste maintenant à rendre compte des observations saites avec les thermomètres. On a recueilli, depuis l'année 1701 jusqu'en 1756 inclusivement, le degré du plus grand chaud, & celui du plus grand froid qui s'est sait à Paris chaque année, on en a sait une somme, & l'on a trouvé qu'année commune tous les thermomètres réduits à la division de Réaumur, ont donné 1026 pour la plus grande chaleur de l'été, c'est-à-dire, 26 degrés au-dessus du point de la congélation de l'eau. On a trouvé de même que le degré commun du plus grand froid de l'hiver a été pendant ces cinquante-six années de 994, ou de 6 degrés au-dessous de la congélation que le plus grand chaud de nos étés à Paris, ne dissère du plus grand froid de nos hivers que de 1/32, puisque 994: 1026: 31

: 32. C'est sur ce sondement que nous avons dit que le rapport du plus grand chaud au plus grand froid n'étoit que : : 32 : 31. Mais on peut objecter contre la précision de cette evaluation le défaut de construction du thera momètre, division de Réaumur, auquel on réduit ici l'échelle de tous les autres, & ce défaut est de ne partir que de mille degrés au-dessous de la glace, commme si ce millième degré étoit en effet celui du froid absolu, tamis que le froid absolu n'existe point dans la nature, & que celui de la plus petite chaleur devroit être supposé de dix mille au lieu de mille, ce qui changeroit la graduation du thermomètre. On peut encore dire qu'à la vérité il n'est pas impossible que toutes nos sensations entre le plus grand chaud & le plus grand froid soient comprises dans un aussi petit intervalle que celui d'une unité sur 32 de chaleur, mais que la voix du sentiment semble s'élever contre cette opinion, & nous dire que cette limite est trop étroite, & que c'est bien assez réduire cet intervalle que de lui donner un huitième ou un septième au lieu d'un trentedeuxième.

Mais quoi qu'il en soit de cette évaluation qui se trouvera peut-être encore trop sorte lorsqu'on aura des thermomètres mieux construits; on ne peut pas douter que la chaleur de la terre, qui sert de base à la chaleur réelle que nous éprouvons, ne soit très considérablement plus grande que celle qui nous vient du soleil, & que cette derniere n'en soit qu'un petit complément. De même,

quoique les thermomètres dont on s'est servipèchent par le principe de leur construction, & par quelques autres défauts dans leur graduation, on ne peut pas douter de la vérité des saits comparés que nous ont appris les observations saites en dissérens pays avec ces mêmes thermomètres, construits & gradués de la même saçon, parce qu'il ne s'agit ici que de vérités relatives & de résultats comparés, & non pas de vérités absolues.

Or de la même maniere qu'on a trouvé, par l'observation de cinquante - six années successives, la chaleur de l'été à Paris de 1026 ou de 26 degrés au dessus de la congéstation, on a aussi trouvé avec les mêmes thermomètres que cette chaleur de l'été étoit 1026 dans tous les autres climats de la terre, depuis l'équateur jusque vers le cercle polaire (d); à Madagascar, aux isles de France & de Bourbon, à l'isse Rodrigue, à Siam, aux Indes orientales, à Alger, à Malte, à Cadix, Montpellier, à Lyon, à Amsterdam, à Varsovie, à Upsal, à Pétersbourg, & jusqu'en Lapponie près du cercle polaire; à Cayenne, au Pérou, à la Martinique, à Carthagène en Amérique & à Panama, ensin dans tous les climats des deux hémisphères & des deux continens où l'on a pu faire

⁽d) Voyez sur cela les mémoires de seu M. de Réaumur, dans ceux de l'Académie, années 1735 & 1742; & aussi les mémoires de seu M. de Mairan, dans ceux de l'année 1765, page 213.

des observations, on a constamment trouvé que la liqueur du thermomètre s'élevoit également à 25, 26 ou 27 degrés dans les jours les plus chauds de l'été; & de-là réfulte le fait incontestable de l'égalité de la chaleur en été dans tous les climats de la terre. Il n'y a sur cela d'autres exceptions que celle du Sénégal, & de quelques autres endroits où le thermomètre s'éleve 5 ou 6 degrés de plus, c'est-à-dire, à 31 ou 32 degrés; mais c'est par des causes accidentelles & locales, qui n'altèrent point la vérité des observations ni la certitude de ce fait général, lequel seul pourroit encore nous démontrer qu'il existe réellement une très grande chaleur dans le globe terrestre, dont l'effet ou les émanations sont à-peu-près égales dans tous les points de sa surface, & que le soleil bien loin d'être la sphère unique de la chaleur qui anime la nature, n'en est tout au plus que le régulateur.

Ce fait important que nous confignons à la postérité, sui sera reconnoître la progression réelle de la diminution de la chaleur du globe terrestre que nous n'avons pu déterminer que d'une maniere hypothétique : on verra dans quelques siècles que la plus grande chaleur de l'été, au lieu d'élever la liqueur du thermomètre à 26, ne l'élevera plus qu'à 25, à 24 ou au-dessous, & on jugera par cet esset, qui est le résultat de toutes les causes combinées, de la valeur de chacune des causes particulieres, qui produisent l'esset total de la chaleur à la surface du globe; car indépendamment de la

chaleur qui appartient en propre à la terre, & qu'elle possède dès le temps de l'incandescence, chaleur dont la quantité est très considérablement diminuée, & continuera de diminuer dans la succession des temps, indépendamment de la chaleur qui nous vient du soleil, qu'on peut regarder comme constante, & qui par conséquent fera dans la suite une plus grande compensation qu'aujourd'hui à la perte de cette chaleur propre du globe, il y a encore deux autres causes particulieres qui peuvent ajouter une quantité considérable de chaleur à l'effet des deux premieres, qui sont les seules dont nous

ayons fait jusqu'ici l'évaluation.

L'une de ces causes particulieres provient en quelque façon de la premiere cause générale, & peut y ajouter quelque chose. Il est certain que dans le temps de l'incandescence, & dans tous les siècles subséquens, jusqu'à celui du refroidissement de la terre au point de pouvoir la toucher, toutes les matieres volatiles ne pouvoient résider à la surface ni même dans l'intérieur du globe; elles étoient élevées & répandues en forme de vapeurs, & n'ont pu se déposer que successivement à mesure qu'il se restroidissoit. Ces matieres ont pénétré par les fentes & les crevasses de la terre à d'assez grandes prosondeurs, en une infinité d'endroits; c'est là le sonds primitif des volcans, qui, comme l'on sait, se trouvent tous dans les hautes montagnes, où les fentes de la terre sont d'autant plus grandes, que ces pointes du

globe sont plus avancées, plus isolées: ce dépôt des matieres volatiles du premier âge aura été prodigieusement augmenté par l'addition de toutes les matieres combustibles, dont la formation est des âges subséquens. Les pyrites, les soufres, les charbons de terre, les bitumes, &c. ont pénétré dans les cavités de la terre, & ont produit pres-que par-tout de grands amas de matieres inflammables, & souvent des incendies qui se manisestent par des tremblemens de terre, par l'éruption des volcans, & par les sour-ces chaudes qui découlent des montagnes, ou sourdissent à l'intérieur dans les cavités de la terre. On peut donc présumer que ces feux souterreins, dont les uns brûlent, pour ainsi dire, sourdement & sans explosion, & dont les autres éclatent avec tant de violence, augmentent un peu l'effet de la chaleur générale du globe. Néanmoins cette addition de chaleur ne peut être que très petite; car on a observé qu'il fait à très peu près aussi froid au-dessus des volcans qu'au-dessus des autres montagnes à la même hauteur, à l'exception des temps où le volcan travaille & jette au-dehors des vapeurs enflammées ou des matieres brûlantes. Cette cause particuliere de chaleur ne me paroît donc pas mériter autant de considération que lui en ont donné quelques physiciens.

Il n'en est pas de même d'une seconde cause à laquelle il semble qu'on n'a pas pensée, c'est le mouvement de la lune autour de la terre. Cette planète secondaire fait sa

révolution autour de nous en 27 jours un tiers environ; & étant éloignée à 85 mille 325 lieues, elle parcourt une circonférence de 536 mille 329 lieues dans cet espace de temps, ce qui fait un mouvement de 817 lieues par heure, ou de 13 à 14 lieues par minute; quoique cette marche soit peutêtre la plus lente de tous les corps célestes, elle ne laisse pas d'être assez rapide pour produire sur la terre qui sert d'essieu ou de pivot à ce mouvement, une chaleur considérable par le frottement qui résulte de la charge & de la vîtesse de cette planète. Mais il ne nous est pas possible d'évaluer cette quantité de chaleur produite par cette cause extérieure, parce que nous n'avons rien jusqu'ici qui puisse nous servir d'unité ou de terme de comparaison. Mais si l'on parvient jamais à reconnoître le nombre, la grandeur & la vitesse de toutes les comètes, comme nous connoisses le nombre. comme nous connoissons le nombre, la grandeur & la vîtesse de toutes les planètes qui circulent autour du soleil, on pourra juger alors de la quantité de chaleur que la lune peut donner à la terre, par la quantité beaucoup plus grande de seu que tous ces vastes corps excitent dans le soleil. Et je serois fort porté à croire que la chaleur produite par cette cause dans le globe de la terre, ne laisse pas de faire une partie assez considérable de sa chaleur propre; & qu'en conséquence il faut encore étendre les limites des temps pour la durée de la nature. Mais revenons à notre principal objet,

Nous avons vu que les étés sont à très peu près égaux dans tous les climats de la Terre, & que cette vérité est appuyée sur des faits incontestables; mais il n'en est pas de même des hivers, ils sont très inégaux, & d'autant plus inégaux dans les différens climats, qu'on s'éloigne plus de celui de l'Equateur, où la chaleur en hiver & enété est à-peu-près la même. Je crois en avoir donné la raison dans le cours de ce Memoire, & avoir expliqué d'une maniere fatisfaisante la cause de cette inégalité par la suppression des émanations de la chaleur terrestre. Cette suppression est, comme je l'ai dit, occasionnée par les vents froids qui se rabattent du haut de l'air, resserrent les terres, glacent les eaux, & renferment les émanations de la chaleur terrestre pendant tout le temps que dure la gelée; en sorte qu'il n'est pas étonnant que le froid des hivers soit en effet d'autant plus grand que l'on avance davantage vers les climats où la masse de l'air recevant plus obliquement les rayons du Soleil, est par cette raison la plus froide.

Mais il y a pour le froid comme pour le chaud quelques contrées sur la Terre qui font une exception à la règle générale. Au Sénégal, en Guinée, à Angole, & probablement dans tous les pays où l'on trouve l'espèce humaine teinte de noir, comme en Nubie, à la terre des Papous, dans la nouvelle Guinée, &c. il est certain que la chaleur est plus grande que dans tout le reste de la Ter-

re; mais c'est par des causes locales, donts nous avons donné l'explication dans le troisième volume de ce Ouvrage (e). Ainsi, dans ces climats particuliers où le vent d'est règne pendant toute l'année, & passe avant d'arriver sur une étendue de terre très considérable où il prend une chaleur brûlante, il n'est pas étonnant que la chaleur se trouve plus grande de 5, 6 & même 7 degrés qu'elle: ne l'est par-tout ailleurs. Et de même les froids excessifs de la Sibérie ne prouvent rien au-tre chose, sinon que cette partie de la sur-face du globe est beaucoup plus élevée que toutes les terres adjacentes. Les pays Asiatiques septentrionaux, dit le baron de Strahlenberg, sont considérablement plus élevés que les Européens, ils le sont comme une table l'est en: comparaison du plancher sur lequel elle est posée: car lorsqu'en venant de l'ouest & sortant de la Russie on passe à l'est par les monts Riphées & Rymniques pour entrer en Sibérie, on avance toujours plus en montant qu'en descendant (f). Il y a bien des plaines en Sibérie, dit M. Gmelin, qui ne sont pas moins élevées au-dessus du reste de la terre ni moins éloignées de son centre, que ne les sont d'assez hautes montagnes en plusieurs autres?

⁽e) Voyez l'Histoire Naturelle, tome III, art. Variétés de l'espèce humaine.

⁽f) Description de l'Empire Russien, Traduction françoise, tome I, page 322, d'après l'Allemand, imprimée à Stockelm en 1730.

étre en effet tout aussi hautes que le sommet des monts Riphées, sur lequel la glace & la neige ne sondent pas entiérement pendant l'été. Et si ce même effet n'arrive pas dans les plaines de Sibérie, c'est parce qu'elles sont moins isolées, car cette circonstance locale sait encore beaucoup à la durée & à l'intensité du froid ou du chaud. Une vaste plaine une sois échaussée conservera sa chaleur plus long-temps qu'une montagne isolée, quoique toutes deux également élevées, & par cette même raison la montagne une sois resroidie conservera sa neige ou sa glace plus long-temps que la plaine.

Mais si l'on compare l'excès du chaud à l'excès du froid produit par ces causes particulières & locales, on sera peut-être surpris de voir que dans les pays tels que le Sénégal, où la chaleur est la plus grande, elle n'excède néanmoins que de 7 degrés la plus grande chaleur générale, qui est de 26 degrés au-dessus de la congélation, & que la plus grande hauteur à laquelle s'élève la liqueur du thermomètre, n'est tout au plus que de 33 degrés au-dessus de ce même point, tandis que les grands froids de Sibérie vont quelquesois jusqu'à 60 & 70 degrés au-dessous de ce même point de la congélation; & qu'à Pétersbourg, à Upsal, &c. sous la mê-

⁽g) Flora Siberica, præf. pag. 58 & 64.

me satitude de la Sibérie, les plus grands froids ne font descendre la liqueur qu'à 25 ou 26 degrés au-dessous de la congélation; ainsi, l'excès de chaleur produit par les causes locales n'étant que de 6 ou 7 degrés au-dessus de la plus grande chaleur du reste de la zone torride, & l'excès du froid produit de même par les causes locales, étant de plus de 40 degrés au-dessous du plus grand froid, sous la même latitude, on doit en conclure que ces mêmes causes locales ont bien plus d'influence dans les climats froids que dans les climats chauds, quoiqu'on ne voie pas d'abord ce qui peut produire cette grande différence dans l'excès du froid & du chaud. Cependant en y réfléchissant, il me semble qu'on peut conce-voir aisément la raison de cette différence. L'augmentation de la chaleur d'un climat tel que le Sénégal, ne peut venir que de l'action de l'air, de la nature du terroir & de la dépression du terrein: cette contrée presque au niveau de la mer, est en grande partie couverte de sables arides; un vent d'est constant, au lieu d'y rafraîchir l'air, le rend brûlant, parce que ce vent traverse avant que d'arriver, plus de deux mille lieues de terre, sur laquelle il s'échausse toujours de plus en plus; & néanmoins toutes ces causes réu-nies ne produisent qu'un excès de 6 ou 7 degrés au dessus de 26, qui est le terme de la plus grande chaleur de tous les autres climats. Mais dans une contrée telle que la Sibérie, où les plaines sont élevées comme le sommet des montagnes le sont au-dessus du ni-

Aaa

veau du reste de la terre, cette seule distérence d'élévation doit produire un esset proportionnellement beaucoup plus grand que la dépression du terrein du Sénégal, qu'on ne peut pas supposer plus grande que celle du niveau de la mer; car si les plaines de Sibérie sont seulement élevées de quatre ou cinq cents toises au-dessus du niveau d'Upsal ou de Pétersbourg, on doit cesser d'être étonné que l'excès du froid y soit si grand, puisque la chaleur qui émane de la terre, décroissant à chaque point comme l'espace augmente, cette seule cause de l'élévation du terrein sussit pour expliquer cette grande dissérence du froid sous la même latitude.

Il ne reste sur cela qu'une question assezintéressante. Les hommes, les animaux & les plantes peuvent supporter pendant quelque temps la rigueur de ce froid extrême qui est de 60 degrés au-dessous de la congélation, pourroient ils également supporter une chaleur qui seroit de 60 degrés au-dessus? oui, si l'on pouvoit se précautionner & se mettre à l'abri contre le chaud, comme on sait le faire contre le froid; si d'ailleurs cette chaleur excessive ne duroit, comme le froid excessif que pendant un petit temps, & si l'air pouvoit, pendant le reste de l'année, rafraîchir la terre de la même maniere que les émanations de la chaleur du globe réchauffent l'air dans les pays froids : on connoît des plantes, des insectes & des poissons qui croissent & vivent dans des eaux thermales, dont la chaleur est de 45, 50, & jusqu'à 60 degrés; il y a donc des espèces.

dans la Nature vivante qui peuvent supporter, ce degré de chaleur, & comme les Nègres sont dans le genre humain ceux que la grande chaleur incommode le moins, ne devroit-on pas en conclure avec assez de vraisemblance, que, dans notre hypothèse, leur race pourroit être plus anciene que celle des hommes blancs?

Fin. du Tome neut.





TABLE

DES MATIERES

Contenues dans les deux Volumes.

A

Acier. On peut faire de l'acier de la meilleure qualité sans employer du ser comme on le fait communément, mais seulement en saisant fondre la mine à un seu long & gradué. Preuve de cette vérité par l'expérience, Volume VIII, page 51 & suiv.

Anneau de Saturne. Recherches sur la perte de la chaleur propre de cet anneau & sur la compensation à cette perte, Vol. IX, 150. Sa distance à Saturne est de 55 mille lieues; sa largeur est d'environ 9 mille lieues, & son épaisseur n'est peut-être que de 100 lieues, ibid. Es suiv. Supputation de toutes ses dimensions & du volume de matiere qu'il contient, lequel se trouve être trente sois plus grand que le volume du globe de la Terre 153. Recherches sur la consolidation & le restroidissement de cet anneau, 154. Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à son anneau a été égale à sa chaleur propre, s'est trouvé dans le temps de l'incandes cence, 160. Il jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, dans l'année

ne sera restroidi à $\frac{1}{25}$ de le chaleur actuelle de la Terre que dans l'année 252946 de la sormation des planètes, ibid. Il a été la douzième terre habitable; & la nature vivante y a duré depuis l'année 53711, & y durera jusqu'à l'année 177568 de la formation des planètes, 225. La nature organisée, telle que nous la connoissons, est en pleine existence sur cet anneau, 230.

Arbres. Description de l'organisation d'unarbre, Volume VIII, 121. Accroissement des arbres en hauteur & en grosseur, 122. Un gros & grand arbre est un composé d'un grand nombre de cones ligneux qui s'enveloppent & se recouvrent tant que l'arbre grossit, ibid. Comment on connoît l'âze des arbres. Description des couronnes concentriques ou cercles annuels de la croissance des arbres, ibid. & suiv. Les couches ligneuses varient beaucoup pour l'épaisseur dans les arbres de même espèce, 123. Le bois des arbres sendus par l'effort de la gelée, ne se réunit jamais dans la partie sendue, Volume IX, 39. Gerçures dans les arbres; leur origine dissérente, ibid.

ARBRES écorcés (les) du haut en bas & entiérement dépouillés de leur écorce dans le temps de la sève, ne paroissent pas souffrir qu'au bout de deux mois, Vol. VIII, 202. Ils deviennent durs au point que la cognée a peine à les entamer, ibid. Dévancent les autres pour la verdure lorsqu'ils ne meurent pas dans la première année, 203. Raisons pourquoi on doit désendre l'écorcement des bois taillis, & le permettre pour les sutaies, 217.

ARBRES

ARBRES fruitiers. Moyens de hâter la production des arbres fruitiers lorsqu'on ne se soucie pas de les conserver. Vol. VIII 214.

Arbres résineux (les) comme les pins, sapins, épicacéas; expériences saites sur ces arbres pour en sormer des cantons de bois, vol. VIII, 322 & suiv. Ecorcés sur pied ils vivent plus longtemps que les chênes auxquels on sait la même opération, & leur bois acquiert de même plus de sorce & plus de solidité, 335. Ils sont rarement endommagés dans leur intérieur par les sortes gelées, vol. 1X, 39.

ARGENT (l') pur & l'or pur en larges plaques exposées au soyer d'un miroir ardent, sument pendant du temps avant de se sondre, & cette sumée très apparente qui sort de ces métaux, est une vapeur purement métallique, ou se l'on veut, le métal lui-même volatilisé; car cette sumée dore & argente les corps qui y sont exposées, vol. VIII, 23 & suiv.

Aubier. Il faut douze ou quinze ans pour que l'aubier d'un chêne acquierre la même solidité que le bois du cœur, vol. VIII, 216. L'épaisseur de l'aubier est d'autant plus grande que le nombre des couches qui le forment est plus petit; explication de ce sait, vol. IX, 22 & s. Origine du double aubier ou saux aubier dans les arbres, 31. Il est plus soible, moins parfait & moins pesant que l'aubier ordinaire. Preuve par l'expérience, ibid. & suiv.

Aubue. Terre vitrescible dont on doit sair? Hist. nat. Tome IX.

usage dans les fourneaux à fondre les mines de fer dans de certains cas, vol. VIII, 66. Elle est préférable aux autres matieres vitrescibles dans la fusion du fer, parce que cette terre fond plus aisément que les cailloux & les autres matieres vitristables, ibid. & suiv.

B

DALANCES. Considérations sur la précision des balances. — On ignore quelle doit être pour un poids donné la balance la plus exacte, vol. VIII, 12 & suiv. Les balances très sensibles sont très capricieuses. — Une balance moins sensible est plus constante & plus sidèle 12.

Bois. Maniere dont les arbres croissent & dont le bois se forme, vol VIII, 121. Dans le bois, la cohérence longitudinale est bien plus considérable que l'union transversale, 125 & suiv. Défauts des petites pièces de bois sur lesquelles on a voulu faire des expériences pour en reconnoître la force, ibid. Dans le même terrein, le bois qui croît le plus vîte est le plus fort, 134. Expériences sur la pesanteur spécifique du bois, 141. Il y a environ un quinzième de dissérence entre la pesanteur spécifique du cœur de chêne, & la pesanteur spécifique de l'aubier, 143. La pesanteur spécifique du bois décroît à très peu près en raison arithmétique depuis le centre jusqu'à la circonférence de l'arbre, ibid. Le bois du pied d'un arbre pèse plus que celui du milieu, & celui du milieu plus que celui du sommet, 144. Dès que les arbres cessent de croître, cette proportion

commence à varier, ibid. Preuve par l'expérience que dans les vieux chênes au dessus de l'âge de cent ou cent dix ans, le cœur n'est plus la partie la plus pesante de l'arbre, & qu'en même temps l'aubier est plus solide dans les vieux que dans les jeunes arbres, 145. L'âge où le bois des arbres est dans sa perfection, n'est ni dans le temps de la jeunesse ni dans celui de la vieillesse de l'arbre, mais dans l'âge moyen, où les différentes parties de l'arbre sont à-peu-près d'égale pesanteur, ibid. Dans l'extrême vieillesse de l'arbre, le cœur, bien loin d'être le plus pesant, est souvent plus léger que l'aubier, ibid. Raison pourquoi dans un même terrein il se trouve quelquefois des arbres dont le bois est très différent en pesanteur & en résistance. - La seule humidité plus ou moins grande du terrein qui se trouve au pied de l'arbre, peut produire cette différence, 171. Le bois des terreins sablonneux a beaucoup moins de pesanteur & de résistance que celui des terreins fermes & argileux. - Preuve par l'expérience, 172. Il y a dans le bois une matiere grasse que l'eau dissout fort aisément, & le bois contient des parties serrugineuses qui donnent à cette dissolution une couleur brune-noire, 271. Dommages que les baliveaux portent aux taillis, 282. Le bois des baliveaux n'est pas ordinairement de bonne qualité, ibid. Le quart de réserve dans les bois des ecclésiastiques & gens de main-morte, est un avantage pour l'Etat, qu'il est utile de maintenir. - Les arbres de ces réserves ne sont pas sujets aux désauts des baliveaux, & ne produisent pas les mêmes inconvéniens. - Moyens de rendre ces réserves encore plus utiles, 283. Exposition du progrès de l'accroissement du bois. Bb 2

287 & suiv. Il n'y a point de terrein, quelque mauvais, quelque ingrat qu'il paroisse, dont on ne puisse tirer parti, même pour planter des bois, & il ne s'agit que de connoître les dissérentes espèces d'arbres qui conviennent aux disférens terreins, 302. La quantité de bois de service, c'est-à-dire, de bois parsait de chêne, déduction faite de l'aubier, est au même âge des arbres plus que double dans un bon terrein que dans un mauvais terrein, vol. IX, 23.

Bois, desséchement du bois. Expériences réduites en Tables sur le desséchement du bois, vol. VIII, 222 & suiv. Expériences réduites en Tables sur le temps & la gradation du desséchement, 223. Le bois se réduit par son desséchement aux deux tiers de sa pesanteur. _ D'où l'on doit conclure que la sève fait un tiers de la pesanteur du bois, & qu'ainsi il n'y a dans le bois que deux tiers de parties solides & ligneuses, & un tiers de parties liquides, & peut-être moins, 226. Le desséchement ne change rien ou presque rien au volume du bois, ibid. Expériences réduites en Tables pour reconnoître si ce desséchement se sait proportionnellement aux surfaces, ibid. Le desséchement du bois se fait d'abord dans une plus grande raison que celle des surfaces, ensuite dans une moindre proportion, & enfin il devient absolument moindre pour la surface plus grande, 229. Expériences réduites en Tables pour comparer le desséchement du bois parfait, qu'on appelle le cœur, avec le desséchement du bois imparfait, qu'on appelle l'aubier, 234. Le bois le plus dense est celui qui se dessèche le moins, 236. Il faut sept ans au moins pour dessécher des solives de 8 à 9 pouces de grosseur, & par conséquent il saudroit beaucoup plus du double de temps, c'est-à-dire, plus de quinze ans pour dessécher une poutre de 16 à 18 pouces d'équarrissage, 277 & suiv. Le bois de chêne gardé dans son écorce, se dessèche si lentement, que le temps qu'on le garde dans son écorce, est presque en pure perte pour le desséchement, ibid. Quand le bois est parvenu aux deux tiers de son desséchement, il commence à repomper l'humidité de l'air, & c'est par cette raison qu'il faut garder dans des lieux sermés les bois secs qu'on veut employer à la menuiserie, ibid.

Bois, force du bois. Défauts de toutes les expériences qui avoient été faites sur la force & la résistance du bois, avant celles de l'auteur, vol. VIII, 127 & suiv. Le jeune bois est moins fort que le bois plus âgé; un barreau tiré du pied d'un arbre, résiste plus qu'un barreau qui vient du sommet du même arbre. — Un barreau pris à la circonférence près de l'aubier, est moins fort qu'un pareil morceau pris au centre de l'arbre, & le degré de desséchement du bois fait beaucoup à sa résistance. — Le bois vert casse bien plus difficilement que le bois sec, ibid. Préparatifs des expériences pour reconnoître la force relative des pièces de bois de différentes grandeurs & grosseurs. - Les bois venus dans différens terreins ont des résistances différentes. Il en est de même des bois des différens pays; quoique pris dans des arbres de même espèce, 128. Le degré de desséchement du bois fait varier très considérablement sa résistance, 130. Description de la machine pour faire rompre les Bb3

poutres & les solives de hois, & reconnoître par-là leur résistance respective, ibid. & suiv. Le bois ne casse jamais sans avertir, à moins que la pièce ne soit fort petite ou sort sèche, 134. Le bois vert casse plus difficilement que le bois sec; & en général le bois qui a du ressort résiste beaucoup plus que celui qui n'en a pas, ibid. La sorce du bois n'est pas proportionnelle à son volume; une pièce double ou quadruple d'une autre pièce de même longueur, est beaucoup plus du double ou du quadruple plus forte que la premiere. Il en est de même pour la longueur, 135. La sorce du bois est proportionnelle à sa pelanteur, ibid. Utilité qu'on doit tirer de cette remarque, 136. On peut assurer, d'après l'expérience, que la différence de force d'une pièce sur deux appuis, libre par les bouts, & de celle d'une pièce fixée par les deux bouts dans une muraille bâtie à l'ordinaire, est si petite, qu'elle ne mérite pas qu'on y fasse attention, 137. Dans des bâtimens qui doivent durer long-temps, il ne faut donner au bois tout au plus que la moitié de la charge qui peut le faire rompre, ibid. Moyens d'estimer la diminution que les nœuds font à la force d'une pièce de bois, 138. Les pièces courbes résistent davantage en opposant à la charge le côté concave, qu'en opposant le côté convexe, 139. Le contraire ne seroit vrai que pour les pièces qui seroient courbes naturellement, & dont le fil du bois seroit continu & non tranché, ibid. Un barreau ou une solive résiste bien davantage, lorsque les couches ligneuses qui le composent sont sitées perpendiculairement; & plus il y a de couches ligneuses dans les barreaux ou autres petites pièces de bois, plus la dissérence de la sorce de ces pièces dans ces deux positions est considérable, 152. La sorce des pièces de bois n'est pas proportionnelle à leur grosseur; preuve par l'expérience, 154. Les piègrosseur; preuve par l'expérience, 154. Les pieces de 28 pieds de longueur, sur 5 pouces d'équarrissage, portent 1800 livres ou environ avant que d'éclater & de rompre; celles de 14 pieds de longueur, sur la même grosseur de 5 pouces, portent 5000 livres, tandis que, par la loi du levier, elles n'auroient dû porter que le double des pièces de 28 pieds, 162 & suiv. Il en est de même des pièces de 7 pieds de longueur; elles ne rompent que sous la charge d'environ 11000 livres, tandis que leur force ne devroit être que livres, tandis que leur force ne devroit être que quadruple de celle des pièces de 28 pieds qui n'est que de 1800, & par conséquent elles au-roient dû rompre sous une charge de 7200 li-vres, 166. Les pièces de 24 pieds de longueur, sur 5 pouces d'équarrissage, éclatent & rompent sous la charge de 2200 livres, tandis que les pièces de 12 pieds, & de même grosseur, ne rompent que sous celle de 6000 livres environ, au lieu que, par la loi du levier, elles auroient dû rompre sous la charge de 4400 livres, 168 & s. Les pièces de 20 pieds de longueur, sur 5 pouces d'équarrissage, portent 3225 livres, tandis que celles de 10 pieds & de même grosseur peuvent porter une charge de 7125 livres, au lieu que, par la loi du levier, elles n'auroient dû porter que 6450 livres, 172. Les pièces de 18 pieds de longueur, sur 5 pouces d'équarrissage, portent 3700 livres avant de rompre, & celles de 9 pieds peuvent porter 8308 livres, tandis qu'elles n'auroient dû porter, suivant la règle du levier, que 7400 livres, 173. Les pièces de 16 Bb 4

pieds de longueur, sur 5 pouces d'équarrissage, portent 4350 livres, & celles de 8 pieds, & du même équarrissage, peuvent porter 9787 livres, au lieu que, par la force du levier, elles ne devroient porter que 8700 livres, 174. A mesure que la longueur des pièces de bois diminue, la résistance augmente, & cette augmentation de résistance croît de plus en plus, ibid. Les pièces de bois pliées par une forte charge, se redressent presque en entier, & néanmoins rompent ensuite sous une charge moindre que celle qui les avoit courbées, 177.

La charge d'une pièce de 10 pieds de longueur, sur 6 pouces d'équarrissage, est le double & beaucoup plus d'un septième d'une pièce de 20 pieds.

La charge d'une pièce de 9 pieds de longueur est le double & beaucoup plus d'un sixième de celle d'une pièce de 18 pieds.

La charge d'une pièce de 8 pieds de longueur est le double & beaucoup plus d'un cinquième de celle d'une pièce de 16 pieds.

La charge d'une pièce de 7 pieds est le double & beaucoup plus d'un quart de celle d'une pièce de 14 pieds; ainsi l'augmentation de la résistance est beaucoup plus grande à proportion que dans les pièces de 5 pouces d'équarrissage, 180.

La charge d'une pièce de 9 pieds est le double & près d'un cinquième de celle d'une

La charge d'une pièce de 10 pieds de longueur & de 7 pouces d'équarrissage, est le double & plus d'un sixième de celle d'une pièce de 18 pieds.

La charge d'une pièce de 9 pieds est le double & près d'un cinquième de celle d'une pièce de 18 pieds.

La charge d'une pièce de 8 pieds de longueur est le double & beaucoup plus d'un cinquième de celle d'une pièce de 16 pieds; ainsi, non-seulement la résistance augmente, mais cette augmentation accroît toujours à mesure que les pièces deviennent plus grosses, c'est-à-dire, que plus les pièces sont courtes, & plus elles ont de résistance, audelà de ce que suppose la règle du levier; & plus elles sont grosses, plus cette augmentaplus elles sont grosses, plus cette augmentation de résistance est considérable, 186 & s.

Examen & modification de la loi donnée par Galilée, pour la résistance des solides, 191. Table de la résistance des pièces de bois de dissérentes longueur & grosseur, 193 & suiv. Moyen facile d'augmenter la force & la durée du bois; 200. Le bois écorcé & séché sur pied est toujours plus pesant & considérablement plus sort que le bois coupé à l'ordinaire. Preuve par l'expérience, 206 & suiv. L'aubier du bois écorcé est non-seulement plus fort que l'aubier ordinaire, mais même beaucoup plus que le cœur de chêne non écorcé, quoiqu'il soit moins pesant que ce dernier, 208. La partie extérieure de l'aubier dans des arbres écorcés sur pied, est celle qui résiste davantage, 209. Le bois des arbres écorcés & séchés sur pied est plus dur, plus solide, plus pesant & plus sort que le bois des arbres abattus dans leur écorce, doù l'Auteur croit pouvoir conclure qu'il est aussi plus durable, ibid. Causes physiques de cet esset, 212. Autres avantrges du bois écorcé & séché sur pied, 217 & suivantes.

Bois, imbibition du bois. Expériences pour le desséchement & l'imbibition du bois dans l'eau, que l'Auteur a suivies pendant vingt ans, vol. VIII, 238 & suiv. Ces expériences démontrent: 10. Qu'après le desséchement à l'air pendant dix ans, & ensuite au soleil & au feu pendant dix jours, le bois de chêne parvenu au dernier degré de desséchement, perd plus d'un tiers de son poids lorsqu'on le travaille tout verd, & moins d'un tiers lorsqu'on le garde dans son écorce pendant un an avant de le travailler; 20. Que le bois gardé dans son écorce, avant d'être travaillé, prend plus promptement & plus abondamment l'eau, & par conséquent l'humidité de l'air que le bois travaillé tout verd. Détail & comparaison des progrès de l'imbibition du bois dans l'eau, 258 & suiv. 3°. Quel est le temps nécessaire pour que le bois reprenne autant d'eau qu'il a perdu de sève en se desséchant, 260. 4°. Le bois plongé dans l'eau tire non-seulement autant d'humidité qu'il contenoit de sève, mais encore près d'un quart au-delà, & la différence est de 3 à 5 environ. Un morceau de bois bien sec, qui ne pèse que 30 livres, en pèsera 50 lorsqu'il aura séjourné plusieurs années dans l'eau, ibid. 5°. Lorsque l'imbibition du bois dans l'eau

est pléniere, le bois suit au fond de l'eau les vicissitudes de l'atmosphere; il se trouve toujours plus pesant lorsqu'il pleut, & plus léger lorsqu'il fait beau. Preuve par une expérience suivie pendant trois ans. Ibid. Comparaison des progrès de l'imbibition des bois dont la solidité est plus ou moins grande, 261. Expériences réduites en Tables sur les variations de la pesanteur du bois dans l'eau, 264 & suiv. Ces expériences démontrent que le bois gardé dans l'eau, en tire & rejette alternativement dans une proportion dont les quantités sont très considérables par rapport au total de l'imbibition, 267. Expériences réduites en Tables sur l'imbibition du bois vert, 269. Autres expériences réduites en Tables, & comparaison de l'imbibition du bois sec dans l'eau douce & dans l'eau salée, 271 & suiv. Le bois tire l'eau douce en plus grande quantité que l'eau salée, 272. Etant plongé dans l'eau il s'imbibe bien plus promptement qu'il ne se dessèche à l'air, 280.

Bois, plantation des bois. Exposition d'un grand nombre d'essais pour semer & planter du bois, vol. VIII, 293 & suiv. Une plantation de bois par de jeunes arbres tirés des sorêts ne peut avoir un grand sucès, 297 & suiv. Au contraire, de jeunes arbres tirés d'une pépiniere, peuvent se planter avec succès. Ibid. Exposition des dissérentes manieres de cultiver les jeunes bois plantés ou semés, 304. L'accroissement des jeunes bois peut indiquer le temps où il faut les receper, 315 & suiv.

Bois, semis de bois. Voyez Semis DE Bois.

Bois taillis La gelée fait un beaucoup plus grand tort aux taillis furchargés de baliveaux qu'à ceux où les baliveaux sont en petit nombre, vol. VIII, 282. Les coupes réglées dans les bois ne sont pas, comme on le croit, le moyen d'en tirer le plus grand produit, 287 & suiv. Dans les bons terreins, on gagnera à retarder les coupes; & dans ceux où il n'y a pas de sond, il faut couper les bois sort jeunes. Ibid. Avantages qu'on peut tirer des bois blancs, tels que le coudrier, le marseau, le bouleau dans l'exploitation des taillis, 327. Age auquel on doit les couper, suivant la nature du terrein, 328. Dissérence de l'accroissement des taillis dans les parties élevées & dans les parties basses du terrein.—Observations importantes à ce sujet, 330 & suiv. Exploitation des taillis en jardinant. Ibid.

C

ANONS de bronze. Les canons de bronze sont un bruit au moment de l'explosion qui offense plus l'organe de l'ouïe que celui des canons de sonte de ser, vol. VIII, 88.

Canons de fer battu. Raisons que l'on donne pour ne s'en pas servir sur les vaisseaux, vol. VIII, 88.

Canons de fonte de fer. Les canons de la marine sont de sonte de ser; raisons de cet usage, vol. VIII, 88. Travail de l'Auteur dans la vue de persectionner les canons de la marine, 92 & suiv. Maniere dont on sond les canons de sonte de fer. — Préjugés qui saisoient craindre de sondre des gros canons à un seul fourneau, ibid. & suiv. La pratique de couler les gros canons de sonte de ser à trois ou tout au moins à deux fourneaux, comme on l'avoit toujours fait, a été rectifiée par l'Auteur, & on a coulé avec plus d'aisance & d'avantage ces gros canons à un seul fourneau, 93 & suiv. Raisons pourquoi les ca-nons coulés à deux ou trois sourneaux sont plus mauvais que ceux qu'on coule à un seul fourneau. Ibid. & suiv. Causes qui contribuent à la fragilité des canons de fonte de fer, 94. C'est une mauvaise pratique que de leur enlever leur premiere écorce, & de les travailler au tour, cela diminue considérablement leur résistance, ibid. Raisons pour & contre les deux pratiques de couler les canons pleins ou creux; il est difficile de décider laquelle seroit la meilleure, 99 & suiv. Raisons pourquoi la fonte de ser de nos canons de la marine n'a pas la résistance qu'elle devroit avoir. --- Expériences à ce sujet, qui démontrent qu'on a coulé des sontes tendres pour les canons, uniquement par la raison de pouvoir les forer plus aisément, 102 & suiv. Examen de la fonte, & travail pour refondre les canons envoyés de la forge de la Nouée en Bre-tagne, 104 & suiv. Les épreuves de la résistance des canons par la surcharge de la poudre, sont non-seulement fautives, mais même très désavantageuses, & l'on gâte une pièce toutes les fois qu'on l'éprouve avec une plus forte charge que la charge ordinaire. -- Preuve de cette vérité, 108 & suiv. Moyen simple & sûr de s'as-surer de leur résistance, 109. Machine à sorer les canons, par M. le marquis de Montalembert, bien préférable à celle de M. Maritz; expositions de leurs différences, 112 & suiv. Précautions à prendre pour qu'il ne tombe dans le moule du canon que de la sonte pure. Ibid. & suiv. Il n'est pas impossible de purisser la sonte de ser au degré qui seroit nécessaire, pour que les canons de cette matiere ne sissent que se sendre au lieu d'éclater par l'explosion de la poudre. --- Ce seroit une très grande découverte par son utilité & pour le salut de la vie des marins, 119.

Castine. Gros gravier calcaire & sans mêlange de terre dont on doit faire usage dans les sourneaux à sondre la mine de ser, lorsque ce sont des mines mêlées de matieres vitrescibles, & dont on ne doit pas se servir lorsque les mines se trouvent mêlées de matieres calcaires, vol. VIII, 66. On pèche presque par tout par l'excès de castine qu'on met dans les sourneaux, ibid.

CHALEUR. Voyez Feu, vol. VIII, 6. La chaleur est une matiere qui ne dissère pas beaucoup de celle de la lumiere elle - même, qui, quand este est très sorte ou réunie en grande quantité, change de sorme, diminue de vîtesse, & au lieu d'agir sur le sens de la vue, affecte les organes du toucher, ibid. Elle produit dans tous les corps une dilatation, c'est-à-dire, une séparation entre leurs parties constituantes, ibid La diminution du seu ou de la très grande chaleur se fait toujours à très peu près en raison de l'épaisseur des corps ou des diamètres des globes de même matiere, vol. IX, 65. La déperdition de la chaleur, de quelque degré qu'elle soit, se fait en même raison que l'écoulement du temps, 70.

CHALEUR du fer rouge (la) & du verre en incandescence, est huit sois plus grande que la chaleur de l'eau bouillante, & vingt-quatre sois plus grande que celle du soleil en été, vol. IX, 77. Cette chaleur du fer rouge doit être estimée à très peu près vingt-cinq, relativement à la chaleur propre & actuelle du globe terrestre. — Ainsi, le globe terrestre, dans le temps de l'incandescence, étoit vingt-cinq sois plus chaud qu'il ne l'est aujourd'hui. Ibid. & suiv.

CHALEUR du globe terrestre. Dans l'hypothèse que le globe terrestre a été originairement dans un état de liquéfaction causée par le seu, & que ce même globe est principalement composé de trois matieres, savoir, les substances ferrugineuses, calcaires & vitrescibles, il auroit fallu 2905 ans pour le consolider jusqu'au centre, 33911 ans pour le refroidir au point d'en toucher la surface, & 74047 ans pour le refroidir au point de la température actuelle, vol. IX, 65 & suiv. Exposition des dissérens états & degrés de chaleur par où le globe terrestre a passé avant d'arriver à la température, 70 & suiv. Le resroidissement du globe a été retardé & en partie compensé par la chaleur du soleil, & même par celle de la lune. — Recherches sur ces deux espèces de compensation, 73. Estimation de la chaleur qui émane actuellement de la terre, & de celle qui lui vient du soleil, 74 & suiv. La chaleur qui émane du globe de la terre est en tout temps & en toutes saisons bien plus grande que celle qu'il reçoit du soleil, ibid. Cette chaleur qui appartient en propre au globe terrestre, & qui en émane à sa surface, est cinquante fois plus grande que celle qui lui vient du soleil, 76. Com-paraison des différens degrés de chaleur depuis la température actuelle jusqu'à l'incandescence, 77. Estimation de la compensation qu'a faite la chaleur du soleil & celle de la lune à la perte de la chaleur propre du globe de la terre, depuis son incandescence jusqu'à ce jour, 78. Recherches de la compensation qu'a pu faire la chaleur en-voyée par la lune à la perte de la chaleur de la terre, ibid. Temps auquel la lune a pu envoyer de la chaleur à la terre, 80. On doit regarder comme nulle la chaleur que toutes les planètes, à l'exception de la lune, ont pu envoyer à la terre — Le temps qui s'est écoulé depuis celui de l'incandescence de la terre, toute perte & compensation évaluée, est réellement de 74832 ans, 82. Idée que l'on doit avoir d'une chaleur vingtcinq fois plus grande ou vingt-cinq fois plus petite que la chaleur actuelle du globe de la terre, 91 & suiv. Raisons pourquoi l'auteur a pris pour terme de la plus petite chaleur 1/25 de la cha-leur actuelle de la terre, ibid. Recherches de la perte de la chaleur propre du globe terrestre, & des compensations à cette perte, 93 & suiv. Le moment où la chaleur envoyée par le soleil à la terre, sera égale à la chaleur propre du globe, ne se trouvera que dans l'année 154018 de la formation des planètes, ibid. La chaleur intérieure de la terre est le vrai seu qui nous anime, auquel la chaleur du soleil ne fait qu'un accessoire, 245. La chaleur propre du globe terrestre est beaucoup plus forte que celle qui lui vient du soleil. — Raisons qui paroissent décider que cette chaleur qui nous vient du soleil n'est que 1/50 de la chaleur propre de la terre. Si l'on supposoit cette chaleur

chaleur du soleil beaucoup plus grande à pro-portion, cela ne seroit que reculer la date de la formation des planètes, & alonger le temps de leur refroidissement, 253. La déperdition de la chaleur propre du globe terrestre a dû être plus grande sous les pôles que sous l'équateur, à-peu-près dans la raison de 255. Exposition des saits & des observations par lesquelles on s'est assuré que la chaleur du soleil n'est qu'un accessoire, un petit complément à la chaleur réelle qui émane continuellement du globe de la terre, 266. La postérité pourra, en partant de nos observations, reconnoître dans quelques siècles la diminution réelle de la chaleur sur le globe terrestre, 277. Deux causes particulieres de chaleur dans le globe terrestre; la premiere, l'inflammation des matieres combustibles, ce qui ne peut produire qu'une très petite augmentation à la chaleur totale; la seconde, le frottement occasionné dans le globe terrestre par la pression & le mouve-ment de la lune autour de la terre, & cette seconde cause peut produire une augmentation assez considérable à la chaleur propre du globe terrestre, 279 & suiv.

CHARBON. On doit présérer le charbon de bois de chêne pour les grands sourneaux à son-dre les mines de ser, & employer le charbon des bois plus doux à la sorge & aux affineries, vol. VIII, 79.

CHATAIGNERS Le bois de chêne blanc a souvent été pris pour du bois de châtaigner, vol. VIII, 332.

the way on the

CHAUD. Les limites du plus grand chaud de l'été au plus grand froid de l'hiver, sont comprises dans un intervalle qui n'est qu'un trente-deuxième de la chaleur téelle totale, vol. IX, 251.

CHAUMES. Différence des chaumes & des friches, vol. VIII, 344.

CHÊNES. Comparaison de l'accroissement des chênes semés & cultivés dans un jardin, & des chênes semés en pleine campagne & abandonnés sans culture, vol. VIII, 210. Dissérentes espèces de chênes; observations utiles à ce sujet, 258. Comparaisons du bois de chêne à gros glands au bois de chêne à petits glands, 259. Les chênes sont souvent endommagés par la gelée du printemps dans les sorêts, tandis que ceux qui sont dans les haies & dans les autres lieux découverts, ne le sont point du tout. — Cause de cet effet, vol. IX, 47.

Cieux. Tableau physique des cieux, vol. IX, 234 & suiv.

CLIMATS. Dans tous les climats de la terre; les étés sont égaux, tandis que les hivers sont prodigieusement inégaux. — Examen & résutation de l'explication que seu M. de Mairan a donnée de ce sait. — Cause réelle de cet esset démontrée par l'auteur. — Les hivers sont d'autant plus inégaux qu'on s'avance plus vers les zones stoides, vol. IX, 251 & suiv. Raison pourquoi les plantes végétent plus vîte, & que les récoltes se sont en beaucoup moins de temps dans les cli-

mats du nord, & pourquoi l'on y ressent souvent au commencement de l'été des chaleurs insoutenables, 260.

CLOCHES (les) faites de fonte de ser, sont d'autant plus sonores que la sonte est plus cas-sante, & par cette raison il saut leur donner plus d'épaisseur qu'aux cloches saites du métal ordinaire, vol. VIII, 85.

COAGULATION de la fonte de fer. Expériences sur ce sujet, vol. VIII, 27 & suiv.

COMÈTES. Il existe probablement dans le système solaire quatre ou cinq cents comètes, qui parcourent en tout sens les dissérentes régions de cette vaste sphere, vol. IX, 237. Quand même il existeroit des comètes dont la période de révolution seroit double, triple & même décuple de la période de 575 ans, la plus longue qui nous soit connue, & qu'en conséquence ces comètes s'ensonceroient à une prosondeur dix sois plus grande, il y auroit encore un espace soixante quatorze ou soixante quinze sois plus prosond pour arriver aux confins du système du Soleil & du système de Sirius, 238 & suiv, Raisons qui semblent prouver que les comètes ne peuvent passer d'un système dans un autre, 241.

Consolidation. Les temps nécessaires pour consolider le métal ssuide (le ser), sont en même raison que celle de son épaisseur.—
Preuve de cette vérité par l'expérience, vol. VIII, 29.

Couche ligneuse. Expérience qui démontre la vraie cause de la dissérente épaisseur, & de l'excentricité des couches ligneuses dans les arbres.—Cela dépend de la force & de la position des racines & des branches, vol. IX, 10.

Coupes de bois. Voyez Bois.

D

DILATATION (la) respective dans les dissérens corps, est en même raison que leur susibilité, & la promptitude du progrès de la chaleur dans ces mêmes corps est en même raison que leur susibilité. — Preuve par l'expérience, vol. VIII, 8.

E

LIMANATIONS (les) de la chaleur du globe terrestre sont supprimées par la gelée & par les vents froids qui descendent du haut de l'air, & c'est cette cause qui produit la très grande inégalité qui se trouve entre les hivers des dissérens climats, vol. IX, 259 & suiv.

EQUATEUR. Dans le climat de l'équateur, l'intensité de la chaleur en été est à très peu près égale à l'intensité de la chaleur en hiver. — Et dans ce même climat la chaleur qui émane de la terre est cinquante sois plus grande que celle qui arrive du soleil, vol. IX, 73.

Etoiles fixes. Ce qui arriveroit si une étoile

fixe, qu'on doit regarder comme un soleil, changeoit de lieu & venoit à s'approcher d'un autre soleil, vol. IX, 242.

F

Fer. Ses qualités, vol. VIII, 53 & suiv. Véritable raison pourquoi l'on ne sabrique que du mauvais ser presque par-tout en France, 5 & suiv. Le ser, comme tout autre métal, est un dans la nature. — Démonstration de cette vérité, 67 & suiv. Dissérence de ce qu'il coûte & de ce qu'on le vend, par laquelle il est démontré qu'il est de l'intérêt de tous les maîtres de sorge de saire du mauvais ser, 81 & suiv. Maniere de tirer le ser immédiatement de sa mine sans le saire couler en sonte, 86. Le ser soudé avec d'autre ser, par le moyen du sousre, est une mauvaise pratique, 109 & suiv.

FER chaud (le) transporté dans un lieu obseur, jette de la lumiere & même des étincelles pendant un plus long temps qu'on ne l'imagineroit, vol. VIII, 13. Le fer chaussé à blanc, & qui n'a été malléé que deux sois avant d'être chaussé, perd en se resroidissant \(\frac{1}{428}\) de sa masse, 18. Etant parsaitement malléé quatre sois, & parsaitement forgé, ensuite chaussé à blanc, perd, en se resroidissant, environ \(\frac{1}{425}\) de son poids, ibid.

FER & matieres ferrugineuses. Toutes les matieres serrugineuses qui ont subi l'action du seu, sont attirables par l'aimant, & la plupart des mines de fer en grains, quoique contenant beaucoup de matieres ferrugineuses, ne sont point attirables par l'aimant, à moins qu'on ne leur fasse auparavant subir l'action du seu, vol. VIII, 42 & suiv.

Feu (le) ne peut guere exister sans lumiere & jamais sans chaseur, tandis que la lumiere existe souvent sans chaleur sensible, comme la chaleur existe encore plus souvent sans lumiere, vol-VIII, 5. La chaleur & la lumiere sont les deux élémens matériels du feu; ces deux élémens réunis ne sont que le seu même, & ces deux matieres nous affectent chacune sous leur sorme propre; c'est-à-dire, d'une maniere dissérente, 11 & suiv. Poids réel du seu; maniere de s'en assurer par l'expérience, 15 & suiv. Le seu a, comme toute autre matiere, une pesanteur réelle dont on peut connoître le rapport à la balance, dans les substances qui, comme le verre, ne peuvent être altérées par son action. - La quantité de seu nécessaire pour rougir une masse quel-conque, pèse 570, ou, si l'on yeut, une six centième partie de cette masse, en sorte que si elle pèse froide six cents livres, elle pèsera chaude six cents une livres lorsqu'elle sera rouge couleur de seu. — Et sur les matieres qui, comme le ser, sont susceptibles d'un plus grand degré de seu & chauffées à blanc, la quantité de seu est d'environ

FLUIDITÉ. Toute fluidité a la chaleur pour cause; & toute dilatation dans les corps doit être regardée comme une fluidité commençante, vol. VIII, 7.

FONTE de fer (la) pesée chaude couleur de cerise, perd, en se refroidissant, environ 1/5/14 de son poids, ce qui fait une moindre diminution que celle du fer forgé; raison de cette différence, vol. VIII, 19. Les mauvaises fontes de ser coulent plus aisément à l'affinerie que les bonnes, 81 & suiv. Description de la bonne sonte de ser & de la mauvaise, 83 & suiv. Sa définition physique; ce n'est point encore un métal, mais un mêlange de fer & de verre, &c. - Examen des différentes espèces de fontes de fer, 36. Expériences qui démontrent qu'on peut tenir la sonte de fer très long-temps en susion & en très grand volume dans le creuset du sourneau sans aucun danger, & même avec avantage, 92. La sonte de ser coulée en masse, comme canons, enclumes, boulets, &c. se trouve toujours être plus pure à la circonférence qu'au centre de ces masses, 94 & suiv. Cette même fonte en masse est toujours plus dure à l'extérieur qu'à l'intérieur, ibid. La fonte de ser de bonne qualité est ordinairement plus difficile à forer que la mauvaise, 102.

Forêts. Age auquel on doit abattre les fortêts, suivant les différens terreins, pour en tires du bois du meilleur service, vol. VIII, 283.

FOURNEAU. Grand sourneau à sondre les mines de ser; sa sorme & ses proportions les plus avantageuses, vol. VIII, 69 & suiv. Manière de charger ce sourneau, qu'on doit présérer à toutes les autres, 71 & suiv.

Fourneau pour obtenir du fer par coagu-

lation & de l'acier naturel, avec moins de dépense que dans les grands sourneaux, vol. VIII, 48 & suiv.

FROID. Pourquoi la plus grande chaleur étant égale en été dans tous les climats, le plus grand froid est au contraire très inégal, & d'autant plus inégal, qu'on approche davantage du climat des pôles, vol. IX, 205 & suiv. Pourquoi le froid de Sibérie est bien plus grand que celui des autres contrées du nord qui sont sous la même latitude, ibid.

G

Gelées. Dommage considérable qu'elles portent au jeune bois; moyens de prévenir en partie ces dommages, vol. VIII, 286. La gelée du printemps agit sur les bois taillis bien plus vivement à l'exposition du midi qu'à l'exposition du nord; elle fait tout périr à l'abri du vent, tandis qu'elle épargne tout dans les endroits où il peut passer librement, 287. Dissérence des essets de la gelée d'hiver & de la gelée du printemps, vol. IX, 28. Vices produits par la grande gelée d'hiver, qui se reconnoissent dans l'intérieur des arbres, 30. Expériences qui prouvent démonstrativement que la gelée du printemps sait beaucoup plus de mal à l'exposition du midi qu'à l'exposition du nord, 44 & suiv. Il y a peu de pays où il gèle dans les plaines au delà du 35e degré, surtout dans l'hémisphere boréal, 263.

GELIVURE

GELIVURE dans l'intérieur des arbres; origine de ce défaut, vol. IX, 37.

GÉODES (les) ou pierres d'aigle, sont de très gros grains de mines de ser, dont la cavité est fort grande, vol. VIII, 75.

GLANDS germes. Expériences sur l'amputation de leur pédicule, vol. VIII, 297 & suiv.

GLOBE terrestre. Voyez CHALEUR du Globe terrestre.

GLOBE terrestre (le) n'a pu prendre sa forme élevée sous l'équateur & abaissée sous les pôles, qu'en vertu de la force centrisuge combinée avec celle de la pesanteur; il a par conséquent dû tourner sur son axe pendant un petit temps, avant que sa surface ait pris sa consistance, & ensuite la matiere intérieure s'est consolidée dans les mêmes rapports de temps indiqués par les expériences précédentes, vol. VIII, 39 & suiv. Le globe terrestre a été la septième terre habitable, & la Nature vivante a commencé à s'y établir dans l'année 34771, pour durer jusqu'à l'année 168123 de la formation des planètes, vol. IX, 218 & suiv.

GLOBES. Dans des globes de différentes grosseurs, la chaleur ou le seu du plus haut degré pendant tout le temps de leur incandescence, s'y conserve & y dure en raison de leur diamètre. Preuve de cette vérité par l'expérience, vol. VIII, 36.

Hist. nat. Tom. IX.

GRÈS. La plupart des espèces de grès s'égrénant au seu, on ne peut guere leur donner un très grand degré de chaleur tel qu'il le saudroit pour l'incandescence. — Ils ne gagnent rien au seu, & n'y perdent que très peu de leur poids, vol. VIII, 21.

H

L'ETRE. (le) La graine de hêtre ne peut pas sortir dans les terres sortes, parce qu'elle pousse au-dehors son enveloppe, au-dessus de la tige naissante: ainsi il lui faut une terre meuble & facile à diviser, sans quoi elle reste & pourrit, vol. VIII, 320.

1

INCANDESCENCE. Il faut une livre de matiere ignée, c'est-à-dire, une livre réelle de seu, pour donner à six cents livres de toute autre matiere l'état d'incandescence jusqu'au rouge couleur de seu; & environ une livre sur cinq cents, pour que l'incandescence soit jusqu'au blanc ou jusqu'à la susson, vol. VIII, 14 & suiv. Expériences sur la durée de l'incandescence dans le ser, 32 & suiv. La durée de l'incandescence est comme celle de la prise de consistance de la matiere, en même raison que l'épaisseur des masses. Preuve de cette vérité par l'expérience, 35 & suiv. Durée de l'incandescence, la plus sorte compression qu'on puisse donner à la matiere pénétrée de seu autant qu'elle peut l'être, ne diminue que de \frac{1}{16} partie la durée de son incandescence, &

dans la matiere qui ne reçoit point de compression extérieure, cette durée est en même raison que son épaisseur, 37 & suiv.

· North

densité que la Terre, il se seroit consolidé jusqu'au centre en 31955 ans; refroidi à pouvoir en toucher la surface en 373021 ans; & à la température actuelle de la terre en 814514 ans; mais comme sa densité n'est à celle de la terre que: : 292 : 1000, il s'est consolidé jusqu'au centre en 9331 ans ½; refroidi au point d'en pouvoir toucher la surface en 108922 ans; & enfig ne se refroidira à la température actuelle de la terre qu'en 237838 ans, vol. IX, 70 & s. Recherches sur la perte de la chaleur propre de cette planète, & sur la compensation à cette perte, 103 & suiv. Cette planète ne jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la terre, que dans l'année 240451 de la formation des planètes, 104. Le moment où la chaleur envoyée par le soleil à Jupiter, se trouvera égale à la chaleur propre de cette planète, n'arrivera que dans l'année 740303 de la formation des planètes, 105. La surface que présente Jupiter à son premier Satellite, est 39032 ½ fois plus grande que celle que lui présente le soleil; ainsi, dans le temps de l'incandescence, cette grosse planète étoit pour son premier satellite, un astre de seu 39032 ½ fois plus grande que le soleil, 114 & s. Cette planète est la derniere sur laquelle la nature vivante pourra s'établir, & elle n'a pu encore le faire, à cause de la trop grande chaleur qui subsiste encore aujourd'hui sur cette planète, 225 & suiv. La nature organisée, telle que nous la connoissons, n'est donc point encore née dans Jupiter, dont la chaleur est encore trop grande pour pouvoir en toucher la surface, 231.

JUPITER, Satellites de Jupiter. Grandeur relative des quatre Satellites de Jupiter, vol. IX, 110 & suiv. Recherches de la compensation saite par la chaleur de Jupiter à la perte de la chaleur propre de ses satellites, 112 & suiv.

Ier Satellite. Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce satellite, & sur la compensation à cette perte, 113 & suiv. Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter à ce satellite, a été égale à sa chaleur propre, s'est trouvé des le temps de l'incandescence, 117 & suiv. Comparaison de la chaleur envoyée à ce satellite par Jupiter, & de la chaleur envoyée par le soleil, 118. Ce satellite ne jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la terre, que dans l'année 222120 de la formation des planètes, ibid. Et ce ne sera que dans l'année 444406 de la formation des planètes qu'il sera refroidi à 1 de la température actuelle de la terre, 123 & suiv. Ce satellite a été la seizième terre habitable, & la nature vivante y a duré depuis l'année 71166, & y durera jusqu'à l'année 311973 de la formation des planètes, 225. La nature organisée, telle que nous la connoissons, est dans sa premiere vigueur sur ce premier satellite de Jupiter, 230.

2d Satellite. Recherches sur la perte de la

atellites de Jupi

chaleur propre de ce satellite, & sur la consepensation à cette perte, 120 & suiv. Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter à ce satellite, s'est trouvée égale à sa chaleur propre, est arrivé dès l'année 639 de la formation des planètes, 126. Il ne jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la terre, que dans l'année 193090 de la formation des planètes, 130 & suiv. Et ce ne sera que dans l'année 386180 de la formation des planètes qu'il sera restroidi à s, de la température actuelle de la terre, 132. Ce satellite a été la quinzième terre habitable, & la nature vivante y a duré depuis l'année 61425, & y durera jusqu'à l'année 271098 de la formation des planètes, 225. La nature organisée, telle que nous la connoissons, est dans sa premiere vigueur sur ce satellite, 230.

3e Satellite. Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce satellite, & sur la compensation à cette perte, 132. Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter à ce satellite, s'est trouvée égale à sa chaleur propre, est arrivé dès l'année 2490 de la formation des planètes, 136. Il ne jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la terre, que dans l'année 176212 de la formation des planètes. - Et ce ne sera que dans l'année 352425 de la formation des planètes, qu'il sera refroidià 1 de la température actuelle de la terre, 141. Ce satellite a été la treizième terre habitable s & la nature vivante y a duré depuis l'année 56651, & y durera jusqu'à l'année 247401 de la formation des planètes, 225 & suiv. La nature organisée, telle que nous la connois-Dd 3

Satellites de Jupitera

sons, est en pleine existence sur ce troissème

satellite de Jupiter, 231.

chaleur propre de ce satellite, & sur la compensation à cette perte, 142 & suiv. Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter à ce satellite, s'est trouvée égale à sa chaleur propropre, est arrivé dans l'année 15279 de la sormation des planètes, 145. Il a joui de la même température dont jouit aujourd'hui la terre, dans l'année 70296 de la sormation des planètes. Et ce ne sera que dans l'année 140,92 de la formation des planètes qu'il sera resroidi à 25 de la température actuelle de la terre, 149 & suiv.

Ce satellite a été la cinquième terre habitable, la nature vivante y a duré depuis l'année 22600, & y durera jusqu'à l'année 98696 de la formation des planètes, 221. La nature organisée, telle que nous la connoissons, est soible dans ce quatrième satellite

de Jupiter.

Inaltier. La couleur & la qualité du laitier sont les plus sûrs indices de la bonne ou mauvaise allure d'un sourneau, & de la bonne ou mauvaise proportion de la quantité de mine & de charbon, & du mêlange proportionnel de la matière calcaire & de la matière vitrescible. — Description de la couleur & de la consstance d'un bon laitier. — Différence entre le laitier & la mine brûlée, vol. VIII, 68 & suiv.

LAVOIRS. Dissérentes espèces de lavoirs pour les mines de fer en grains, & les usages que l'on en doit saire suivant les dissérentes espèces de mines, vol. VIII, 61 & suiv.

LUMIERE. Voyez FEU:

LUMIERE (la) est une matiere mobile, élastis que & pesante comme toutes les autres matieres. — Démonstration de cette vérité, vol. VIII, 2.

LUNE. Si la lune étoit de même densité que la terre, elle se seroit consolidée jusqu'au centre en 792 ans environ; refroidie à pouvoir la toucher, en 9248 ans environ; & à la température actuelle de la terre, en 20194 ans; mais comme sa densité n'est à celle de la terre que : : 702 : 1000, elle s'est consolidée jusqu'au centre en 556 ans; refroidie à pouvoir en toucher la surface, en 6492 ans; & enfin refroidie à la température actuelle de la terre, en 14176 ans, vol. IX, 65 & suiv. Evaluation de la compensation que la chaleur du soleil a faite à la perte de la chaleur, propre de la lune, & aussi de la compensation que la chaleur du globe terrestre a pu saire à la perte de cette même chaleur de la lune, 84 & suiv. Ce que c'est que cette couleur terne qu'on voit sur la surface de la lune lorsqu'elle n'est pas éclairée du soleil, 85. Expériences par le moyen des miroirs d'Archimède, pour se procurer une lumiere seize sois plus forte que celle de la lune, lumiere qui est égale à celle de la terre envoyée à la lune, 86. Une lumiere seize fois plus forte que celle de la lune, équivaut & au-delà à la lumiere du jour lorsque le ciel est couvert de Dd4

nuages, ibid. La lumiere n'est pas la seule émanation benigne que la lune ait reçue de la terre; car elle en a reçu autrefois beaucoup de chaleur, & en reçoit encore actuellement, 87. Estimation du feu que la terre envoyoit à la lune dans le temps de l'incandescence, ibid. Le temps qui s'est écoulé depuis l'incandescence de la lune jusqu'à son refroidissement à la température actuelle de la terre, est réellement de 16409 ans, 88. Recherches sur la perte de la chaleur propre de la lune & de la compensation à cette perte, depuis le temps où la lune étoit refroidie à la température actuelle de la terre, jusqu'au temps où elle s'est trouvée refroidie vingt-cinq fois davantage, ibid. Le moment où la chaleur envoyée par le soleil à la lune a été égale à la chaleur propre de cette planète, s'est trouvé dans l'année 29792 de la formation des planètes, 91. Cette planète a été la seconde terre habitable, & la nature vivante n'y a duré que depuis l'année 7515 jusqu'à l'année 72514 de la formation des planètes, 221 & suiv. La nature organisée telle que nous la connoissons, est éteinte dans la lune des puis 2318 ans, 227 & suiv.

N

densité que la terre, il se seroit de même densité que la terre, il se seroit consolidé jusqu'au centre en 1510 ans 3; restroidi à pouvoir en toucher la surface en 17634 ans, & à la température actuelle de la terre, en 38504 ans; mais comme sa densité n'est à celle de la terre que: 1730: 1000, il s'est consolidé jusqu'au centre en 1102 ans, restroidi au point d'en pouvoir tous

cher la surface en 12873, & ensin à la température actuelle de la terre en 28108 ans, vol-IX, 68. Recherches sur la perte de la chaleur propre de Mars, & sur la compensation à cette perte, 100. Cette planète a joui de la même température dont jouit aujourd'hui la terre dans l'année 28538 de la formation des planètes, 101. Le moment où la chaleur envoyée par le soleil à cette planète s'est trouvée égale à sa chaleur propre, a été dans l'année 42609 de la formation des planètes, 102. Mars a été la troissème terre habitable, & la nature vivante n'y a duré que depuis l'année 13034 jusqu'à l'année 60326 de la formation des planètes, 221. La nature organisée telle que nous la connoissons, est éteinte dans la planète de Mars depuis 14506 aps, 231.

MARTELAGE. Inconvéniens du martelage dans les bois, vol. VIII 333.

Mercure (le) perd sa fluidité à 187 degrés de froid au dessous de la congélation de l'eau, & pourroit la perdre à un degré de froid beau-coup moindre si on le réduisoit en vapeurs, vol. VIII, 9.

MERCURE (Planète de) Si Mercure étoit de même densité que la terre, il se seroit consolidé jusqu'au centre en 968 ans $\frac{7}{3}$, restroidi à pouvoir en toucher la surface en 11301 ans, & à la température actuelle de la terre en 24682 ans; mais comme sa densité est à celle de la terre: 2040: 1000, il ne s'est consolidé jusqu'au centre qu'en 1976 ans $\frac{3}{10}$, resroidi au point d'en pouvoir toucher la surface en 23054 ans, & ensin à la teme-

pérature actuelle de la terre en 50351 ans, vol. IX, 67 & suiv. Recherches sur la perte de la chaleur propre de cette planète, & sur la compensation à cette perte, 94 & suiv. Cette planète jouissoit de la même température dont jouit aujourd'hui la terre, dans l'année 54192 de la formation des planètes, 96. Le moment où la chaleur envoyée par le soleil à Mercure s'est trouvée égale à la chaleur propre de cette planète, a été dans l'année 67167 de la formation des planètes, 97. Mercure a été la sixième terre habitable, & la nature vivante a commencé de s'y établir en l'année 24813, pour y durer jusqu'à l'année 187765 de la formation des planètes, 223. La nature organisée telle que nous la connoissons, est en pleine existence sur cette planète, 231.

MÉTAUX. Tous les métaux & toutes les substances métalliques perdent quelque chose de leur substance par l'application du seu. Preuve de cette vérité par des expériences, vol. VIII, 2, & suiv. Explication de la maniere dont les métaux, & particulièrement l'or & l'argent, se sont sormés dans le sein de la terre par sublimation, ibid. Les métaux & les minéraux métalliques, si l'on en excepte le ser & les matieres serrugineuses, ne sont, pour ainsi dire, qu'une partie insiment petite du volume du globe de la terre, vol. IX, 65 & suiv.

MÉTHODE que l'auteur a suivie dans toutes ses recherches sur la nature; c'est de voir les extrêmes avant de considérer les milieux, vol. VIII, 45 & suiv.

Mines de fer. Il y a deux espèces principales de mines de ser; les unes en roches, les autres en grains, vol. VIII, 42. Expériences sur la fusion des mines de fer très différentes des procédés ordinaires, par un ventilateur au lieu de soufflets, 45 & surv. Toutes les mines de ser en général peuvent donner de l'acier naturel fans avoir passé par les états précédens de fonte & de ser, 52. La qualité du ser ne dépend pas de la mine, mais de la maniere dont on le traite, îbid. D'où vient le préjugé que toutes les mines de ser contiennent beaucoup de soufre, 53. Avec toutes sortes de mines on peut toujours obtenir du ser de même qualité: Preuve par l'expérience, 56 & suiv. Le lavage des mines dans des lavoirs foncés de ser, percés de petits trous, est utile pour certaines espèces de mines, 61 & suiv. La mine de fer peut se fondre seule & sans aucune addition ou mêlange de castine ni d'aubuë, lorsque cette mine est nette & pure. _ Il en résulte cependant un inconvénient, c'est qu'une partie de la mine se brûle; moyens de prévenir cette perte, 67 & suiv. Fusion des mines de fer, avec la plus grande économie à laquelle l'auteur ait pu parvenir, est d'une livre & demie de charbon pour une livre de bonne fonte de fer, 69 & suiv. Les mines de ser qui contiennent du cuivre ne donnent que du fer aigre & cassant, 73 & suiv. Les. très petits grains de mine de fer sont spécifiquement plus pesans que les gros grains, & contiennent par conséquent plus de fer, 75. Difficultés des essais en grand des mines de fer. — Maniere de faire ces essais, 79 & suiv. Défaut dans la façon ordinaire de sondre les mines de ser, & dans la maniere de conduire le fourneau, 82, Delcription des mines de fer qu'on emploie à Ruelle en Angoumois, pour faire les canons de la Marine, 115 & suiv. Dans quel cas le grillage des mines est nécessaire, 119.

MINES de fer cristallisées (les) doivent la plupart leur origine à l'élément de l'eau, vol. VIII, 44. Celle que l'auteur a trouvée en Bourgogne, est semblable à celle de Sibérie, qui est une mine cristallisée. — Examen de cette mine, 76 & suiv.

Mines de fer en grain (les) qui ne sont point attirables par l'aimant ont été sormées par l'élément de l'eau. Leur origine. Chauffées à un grand feu dans des vaisseaux clos, elles n'acquierent point la vertu magnétique, tandis que chauffées à un moindre seu dans des vaisseaux ouverts, elles acquierent cette vertu, vol. VIII, 43 & suiv. Elles ne contiennent point de soufre pour la plupart, & par cette raison n'ont pas besoin d'être grillées avant d'être mises au fourneau, 54. Elles valent mieux & sont plus aisées à traiter que les mines de fer en roche. — On peut faire en France avec toutes nos mines de fer en grain d'aussi bons sers que ceux de Suède, ibid. & s. Expériences & observations à faire sur les mines de fer en grains, avant de les employer pour en saire du ser, 57 & suiv. Dans quel cas on doit cribler & vanner les mines en grain; avantages de cette méthode. — Il y a très peu de matieres qui retiennent l'humidité aussi long temps que les mines de ser en grain. Difficultés de les sé-cher, &c. 63 & suiv. Comparaison du produit en ser des mines en grain & en roche, 75 & suiv.

MINES de fer en roche (les) se trouvent presque toutes dans les hautes montagnes. - Leur différence par la couleur, & leurs variétés. Toutes les mines de fer en roche de quelque couleur qu'elles soient, deviennent noires par une assez légere calcination, vol. VIII, 42 & suiv. Elles doivent pour la plupart leur origine à l'élément du feu, 44. Celles de Suède renserment souvent de l'asbeste, ibid. Courte description des grands travaux nécessaires à leur extraction & préparation avant d'être mises au sourneau de susson, 54 & suiv. Quoique généralement parlant, les mines de fer en roche, & qui se trouvent en grandes masses solides, doivent leur origine à l'élément du feu, néanmoins il se trouve aussi plusieurs mines de ser en assez grosses masses, qui se sont formées par le mouvement & l'intermède de l'eau. Maniere de reconnoître leur différente origine, 118 & suiv.

N.

IN ATURE organisée. Voyez les Tables, vol. IX; 110, 213, 214, 217, 218, 200, 230.

NATURE vivante. Il y a des espèces dans la nature vivante qui peuvent supporter 45, 50 & jusqu'à 60 degrés de chaleur dans les eaux chaudes, vol. IX, 284. On connoît des plantes, des insectes & des poissons qui supportent cette chaleur & vivent dans ces eaux, ibid.

Nègres. Leur race, d'après notre hypothèse; pourroit être plus ancienne que celle des hommes blancs, vol. 1X, 185.

0

Diseaux. On s'est souvent trompé en attribuant à la migration & au long voyage des oiseaux, les espèces de l'Europe qu'on trouve en Amérique ou dans l'orient de l'Asie, tandis que ces oiseaux d'Amérique & d'Asie, tout-à-fait semblables à ceux de l'Europe, sont nés dans leurs pays, & ne viennent pas plus chez nous que les nôtres vont chez eux, vol. IX, 226 & suiv.

OR. Voyez ARGENT, vol. VIII, 24.

OR. Origine des paillettes d'or que roulent les tivieres, vol. VIII, 24 & suiv.

P

des planètes, vol. IX, 64 & suiv. Jupiter & Saturne, quoique les plus éloignées du soleil, doivent être beaucoup plus chaudes que la terre, qui néanmoins à l'exception de Vénus, est de toutes les autres planètes celle qui est actuellement la moins froide, 86. Toutes les planètes, sans même en excepter Mercure, seroient & autoient toujours été des volumes aussi grands qu'inutiles, d'une matiere plus que brute, profondément gelée, & par conséquent des lieux inhabités de tout temps, inhabitables à jamais, si elles ne rensermoient pas au-dedans d'elles mêmes des trésors d'un seu bien supérieur à celui qu'elles reçoivent du soleil, 246. Nouvelles preu-

ves que les planètes ont été formées de la matiere du soleil, & projetées en même temps hors du corps de cet astre, 247.

Planères. Densité des planètes relativement à celle de la terre.

Saturne & ses satellites sont composés d'une matiere un peu plus dense que la pierre ponce, vol. IX, 266.

Jupiter & ses satellites sont composés d'une matiere plus dense que la pierre ponce, mais

moins dense que la craie, 267.

La lune est composée d'une matiere dont la densité n'est pas tout-à-fait si grande que celle de la pierre calcaire dure, mais plus grande que celle de la pierre calcaire tendre, ibid.

Mars est composé d'une matiere dont la densité est un peu plus grande que celle du grès, & moins grande que celle du marbre blanc, 268.

Vénus est composée d'une matiere plus dense que l'émeril, & moins dense que le zinc, ibid.

Enfin Mercure est composé d'une matiere un peu moins dense que le fer, mais plus dense que l'étain. — Comment il est possible que toutes ces matieres aient pu sormer des couches de terres végétales, ibid. & suiv.

PLANÈTES. Tables du refroidissement des Planes. &c.

terre & des planètes, par laquelle on voit que la lune & Mars sont actuellement les planètes les plus froides; que Saturne & Jupiter sont les plus chaudes; que Vénus est encore bien plus chaude que la terre; & que Mercure qui a commencé depuis long - temps à jouir d'une température égale à celle dont jouit aujourd'hui la terre, est encore actuellement, & sera pour long-temps au degré de chaleur qui est nécessaire pour le maintien de la nature vivante, tandis que la lune & Mars sont gelés depuis long - temps, vol. IX, 110.

2e. Table sur le refroidissement des planètes, 213.

- 3e. Table qui représente l'ordre des temps de leur consolidation & de leur refroidissement au point de pouvoir les toucher, abstraction faite de toute compensation, 214.
- 4e. Table qui représente l'ordre des temps de leur consolidation; de leur refroidissement au point de pouvoir les toucher; de leur refroidissement à la température actuelle; & encore de leur refroidissement au plus grand degré de froid que puisse supporter la nature vivante, c'est-à-dire, à 15 de la température actuelle, 217.
- se. Table plus exacte des temps du refroidissement des planères & de leurs satellites, 220.
- 6e. Table du commencement, de la fin & de la durée de l'existence de la nature organisée dans chaque planète, 230.

Planètes. Température des planètes. Voyez Chaleur du globe terrestre, comparée à la chaleur de Jupiter, la Lune, Mars, Mercure, Saturne & Vénus.

PLUIES

PLUIES (les) diminuent l'intensité de la chaleur des émanations de la terre, vol. IX, 263 & s.

R

Réserves. Quart de réserve. Voyez Bois.

S

SATELLITES. Il est plus que probable que les satellites les plus éloignés de leur planète principale, sont réellement les plus grands, de la même maniere que les planètes les plus éloignées du soleil sont aussi les plus grosses, vol. IX, 311 & suiv.

SATURNE. (Planète de) Si Saturne étoit de même densité que la terre, il se seroit consolidé jusqu'au centre en 27597 ans, refroidi à pouvoir en toucher la surface en 322154 ans ½, & à la température actuelle en 703446 ans ½; mais comme sa densité n'est à celle de la terre que: : 184: 1000, il s'est consolidé jusqu'au centre en 5078 ans, refroidi à pouvoir en toucher la surface en 59276 ans, & ensin ne se restroidira à la température actuelle de la terre qu'en 129434 ans 3 vol. IX, 69. Recherches sur la perte de la chabeur propre de cette planète, & sur la compensation à cette perte, 107. Cette planète ne jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la terre, que dans l'année 130821 de la formation des planètes, 108. Le moment où la chaleur envoyée par le soleil à Saturne se trouyera égale à la chaleur propre de cette planète propre de cette planetes que cette planetes et la chaleur envoyée par le soleil à Saturne se trouyera égale à la chaleur propre de cette planetes planètes planètes propre de cette planetes planetes planetes propre de cette planetes planetes planetes planetes planetes planetes propre de cette planetes planetes

nète, n'arrivera que dans l'année 430195 de la formation des planètes, 109. Saturne a une vîtesse de rotation plus grande que celle de Jupiter, puisque dans l'état de liquéfaction, sa force centrifuge a projeté des parties de sa masse à plusdu double de distance, à laquelle la force centrifuge de Jupiter a projeté celles qui sorment le satellite le plus éloigné. — Et puisqu'il est environné d'un anneau dont la quantité de matiere est encore beaucoup plus considérable que la quantité de matiere de ses cinq fatellites pris ensemble, 152 & suiv. Cette planète a été la quazorzième terre habitable, & la nature vivante y a duré depuis l'année 59911, & y durera jusqu'à l'année 262020 de la formation des planetes, 225. La nature organisée, telle que nous la connoissons, est dans sa premiere vigueur sur la planète de Saturne, 231.

SATURNE. Anneau de Saturne. Voyez Anneau.

SATURNE. Satellites de Saturne. La grandeus relative des satellites de Saturne n'est pas bien constatée; mais, par analogie, l'auteur suppose ici, comme il l'a fait pour Jupiter, que les plus voisins sont les plus petits, & que les plus éloignés sont les plus gros, vol. IX, 150. Distance des satellites de Saturne, comparée à la distance des satellites de Jupiter, 151.

1er. Satellite. Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce satellite, & sur la compensation à cette perte, vol. 1X, 169 & suiv. Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce premier satellite, a été égale à sa chaleur propre, s'est trouvé dans le temps de l'incandescence, 169. Ce ne sera que dans l'année 124490 de la formation des planètes que ce satellite jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la terre. -- Et il ne sera refroidi à 1/25 de cette température que dans l'année 248980 de la formation des planètes, 173 & suiv. Ce satellite a été la dixième terre habitable, & depuis l'année 400 l'année 174784 de 224. La nature or connoissons, est en mier satellite, 231.

2e. Satellite. Reconde chaleur propre de connoissons de terre habitable, & la nature vivante y a duré depuis l'année 40020, & y durera jusqu'à l'année 174784 de la formation des planètes, 224. La nature organisée, telle que nous la connoissons, est en pleine existence sur ce pre-

2e. Satellite. Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce satellite, & sur la compensation à cette perte, 65 & saiv. Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce satellite s'est trouvée égale à sa chaleur propre, a été dans la huitième année après l'incandescence, 179. Et ce ne sera que dans l'année 119607 de la formation des planètes, que ce satellite jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la terre .-- Et il ne sera refroidi à 1/25 de cette température que dans l'année 239214 de la formation des planètes. 185 & suiv. Ce satellite a été la neuvième lterre habitable, & la nature vivante y a duré depuis l'année 38451, & y durera jusqu'ai Ee 2

l'année 167928 de la formation des planètes, 224 & suiv. La nature organisée, telle que nous la connoissons, est en pleine existence sur ce second satellite, ibid.

3e. Satellite: Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce satellite, & sur la compensation à cette perte, 185 & suiv. Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à cesatellite a été égale à sa chaleur propre, s'est trouvé dans l'année 63 r de la formation des planètes, 189. Ce ne sera que dans l'année: 111580 de la formation des planètes, que ce satellite jouira de la même température dont: jouit aujourd'hui la terre. -- Et il ne sera re-froidi à 25 de cette température que dans l'année 223160 de la formation des planètes, 1933 & suiv. Ce satellite a été la huitième terre habitable, & la nature vivante y a duré depuisl'année 35.878, & y durera jusqu'à l'année 156658 de la formation des planètes, 224, La nature organisée, telle que nous la connoissons, est en pleine existence sur le troisième satellite de Saturne, ibid.

4e. Satellite. Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce satellite, & sur la compensation à cette perte, 194 & suiv. Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce satellite a été égale à sa chaleur propre, s'est trouvé dans l'année 6132 de la formation des planètes, 198 & suiv. C'a été dans l'année 54505 de la formation des planètes que ce sa tellite a joui de la même température dont jouit aujourd'hui la terre. — Mais ce ne sera

Satellites de Saturne,

que dans l'année 109010 de la formation des planètes qu'il sera restroidi à 15 de la température actuelle de la terre, 202 & suiv. Ce satellite a été la quatrième terre habitable, & la nature vivante y a duré depuis l'année 17523, & y durera jusqu'à l'année 76526 de la sormation des planètes, 222. La nature organifée, telle que nous la connoissons, est prête à s'éteindre dans ce quatrième satellite, 231.

se. Satellite. Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce satellite, & sur la compensation à cette perte, 201 & suiv. Ce sateltite a joui de la même température dont jouis aujourd'hui la terre, dans l'année 15298 de la formation des planètes, 203 & suiv. Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce satellite s'est trouvée égale à sa chaleur propre, est arrivé dans l'année 15946 de la formation des planètes, 207. Et il a été refroidi à 1/25 de la température actuelle de la terre dans l'année 67747 de la formation des planètes, 211 & suiv. Ce satellite a été la premiere terre habitable, & la nature vivante n'y a duré que depuis l'année 4916 jusqu'à l'année 47558 de la formation des planètes, 221. La nature vivante, telle que nous la connoissons, est éteinte dans le cinquième satellite, 237.

Sciences. L'un des plus grands moyens d'avancer les sciences, c'est d'en persectionner les instrumens, vol. VIII, 12 & suiv.

Sems de Bois. Détail des différentes manieres dont on peut semer les glands, & les raisons de

présérence pour telle ou telle autre maniere; le tout prouve par l'expérience, vol. VIII, 295 & suiv. Dans quelle espèce de terrein on doit semer de l'avoine avec les glands, 298 & suiv. Maniere de semer & planter dans les terreins secs & graveleux, 300. Expériences pour reconnoître quelles sont les terres les plus contraires à la végétation, 301. Le gland peut venir dans tous les terreins, ibid. Maniere de semer & de planter du bois en imitant la nature, qui est aussi la moins dispendieuse & la plus sûre de toutes. -- Preuve par l'observation & par l'expérience, 304 & suiv. L'abri est l'une des choses les plus nécessaires à la conservation des jeunes plantes, 307 & suiv. Arbres & arbrisseaux qu'il faut planter pour faire des abris aux jeunes chênes venus de glands dans les premieres années, 308 Détail des inconvéniens de la culture des bois semés ou plantés, 310 & suiv. Moyen simple & facile qui équivaut à toute culture, & qu'on doit toujours employer dans tous les cas, 259. Il y a des terreins où il suffit de receper une sois, d'autres où il faut receper deux & même trois fois les jeunes chênes qui proviennent des glands-femés, 317 & suiv. Maniere de rétablir les jeunes plants frappés de la gelée, 319: La meilleure maniere est de les receper en les coupant au pied, on perd deux ou trois ans pour en gagner dix ou douze, ibid. Le chêne, le hêtre & le pin sont les seuls arbres qu'on puisse semer avec succès dans les terreins en friche, &c sans culture précédente, 320. Le pin dans les peu ou point de liaison; le hêtre dans les terreins mêlés de gravier ou de sable, où la terre est entous les terreins, ibid. & suiv. Toutes les autres espèces d'arbres veulent être semées en pépiniere, & ensuite transplantés à l'âge de deux ou trois ans, ibid. Lorsqu'on veut semer du bois, il faut attendre une année abondante en glands. -- Dans les années où le gland n'est pas abondant, les sangliers, & surtout les mulots détruisent le semis. -- Le nombre des mulots qu'il viennent emporter les glands semés nouvellement, est prodigieux, & le dégât qu'ils sont est incroyable; exemple à ce sujet, 321 & suiv.

Sève. ce qui arrive lorsqu'on intercepte la sève en enlevant une ceinture d'écorce à l'arbre, vol. VIII, 212. L'interception de la sève hâte la production des fruits, & fait durcir le bois, 215 & suiv.

SIRIUS. Etoile de Sirius. Son énorme distances de notre soleil, vol. IX, 237. Idée de comparaison entre le système de Sirius & celui du son leil, ibid. & suiv.

Soleil. La chaleur du soleil peut être regardée comme une quantité constante, qui n'a que très peu varié depuis la formation des planètes, vol. IX, 78 & suiv. Considération sur la nature du soleil, & sur l'origine du seu dont sa masse est pénétrée, 243 & suiv. La chaleur du soleil n'est pas assez sorte pour maintenir seule la nature organisée dans la planète de Mercure, quoique cette chaleur du soleil y soit beaucoup plus grande que sur aucune autre planète, 244 & suiv. Démonstration que la chaleur seule du sor leil ne suffiroit pas pour maintenir la nature vivante sur la terre, ni sur aucune autre planète, 246.

Soufre. Lorsqu'on fait couler le ser rouge par le moyen du soufre, on change la nature du ser; ce n'est plus du métal, mais une espèce de matière pyriteuse, vol. VIII, 109 & suiv.

Système du soleil & des étoiles fixes. Comment il se pourroit saire qu'il y eût communication d'un système à l'autre, vol. IX, 342 & suiv.

T

AILLIS. Voyez Bois taillis & Semis.

TEMPÉRATURE. Dans tous les lieux où la température est la même, on trouve non-seulement les mêmes espèces de plantes, les mêmes espèces d'insectes, les mêmes espèces de reptiles, fans les y avoir portées, mais aussi les mêmes espèces de poissons, les mêmes espèces de quadrupèdes, les mêmes espèces d'oiseaux, sans qu'ils y soient allés, vol. IX, 226. La même température nourrit, produit par-tout les mêmes êtres, ibid. De la même maniere qu'on a trouvé, par l'observation de cinquante-six années successives, la chaleur de l'été à Paris, de 1026, c'est-à-dire, de vingt-six degrés au-dessus de la congélation; on a aussi trouvé avec les mêmes thermomètres que cette chaleur de l'été étoit 1026 dans tous les autres climats de la terre, depuis l'équateur jusque vers le cercle polaire; nombre d'exemples à ce sujet, vol. VIII, 279 & suiv. De

l'égalité de la plus grande chaleur en été dans tous les climats de la terre, vol. IX, 275. Pourquoi la chaleur est plus grande au Sénégal qu'en aucun climat de la terre? Explication de la cause particuliere qui produit cette exception, 277 & suiv. L'excès de la chaleur produit par les causes locales, n'étant que de 6 ou 7 degrés au-dessus de la plus grande chaleur du reste de la zone torride; & l'excès du froid produit de même par les causes locales, étant de plus de 40 degrés au-dessus du plus grand froid, sous la même latitude au nord, il en résulte que ces mêmes causes locales ont bien plus d'influence dans les climats froids que dans les climats chauds; rai-fons de cette dissérence d'effets, 282 & suiv.

Température des planètes. Degrès de chaleur où elles ont passé successivement. Voyez Chaleur du globe terrestre, comparée à celle de Jupiter, la Lune, Mars, Mercure, Saturne & Vénus.

Terres ingrats & stériles. Lorsqu'on aura des terres tout-à-fait ingrates & stériles où le bois resuse de croître, & des parties de terreins situées dans des petits vallons en montagne, où la gelée supprime les rejetons des chênes & des autres arbres qui quittent leurs seuilles, la maniere la plus sûre & la moins coûteuse de peupler ces terreins, est d'y planter des jeunes pins à vingt ou vingt-cinq pas les uns des autres, vol. VIII, 321 & suiv. Un bois de pins exploité convenablement peut devenir un sonds non-seulement ausse Hist. Nat. Tom. IX.

sructueux, mais aussi durable qu'aucun autre sonds de bois, 323 & suiv.

Théorie. Discussions de la théorie sur la formation des planètes, & solution des objections qu'on peut saire contre cette théorie, vol. IX, 247 & suiv. Autres objections contre la théorie de l'Auteur sur le refroidissement de la terre. Réponses satisfaisantes à ces objections, 265 & suiv.

THERMOMÈTRE. Le degré de la congélation de l'eau, que les constructeurs de thermomètres ont regardé comme la limite de la chaleur, & comme un terme où l'on doit la supposer égale à zéro, est au contraire un degré réel de la chaleur. --- Puisque c'est à peu-près le point milieu entre le degré de la congélation du mercure, & celui de la chaleur nécessaire pour sondre le bismut, qui est de 190 degrés au - dessus de celui de la congélation, vol. VIII, 10 & suiv. Les thermomètres observés pendant cinquante-six années de suite, ont démontré que la plus grande chaleur en été est de 26 degrés au-dessus de la congélation, & le plus grand froid de 6 degrés au-dessous, année commune, vol. IX, 272 & suiv. Désaut dans la construction du thermomètre de Réaumur, ibid.

TREMPE. Différens effets de la trempe sur la sonte, le ser & l'acier, selon les différentes nuances & les différens degrés de cette trempe, vol. VIII, 99. Expériences à ce sujet, ibid. & suiv.

U

NIVERS. L'étendue de l'univers paroît être sans borne, & le système solaire ne fait qu'une province de l'empire universel du Créateur, empire infini comme lui, vol. IX, 237.

V

Vaisseaux. Mâtures des vaisseaux. Il faudroit faire écorcer & sécher sur pied les sapins que l'on emploie à la mâture des vaisseaux. -- Et à l'égard des pièces courbes qu'on emploie à la construction des vaisseaux, il vaut mieux les prendre d'arbres de brins de la grosseur nécessaire pour saire une seule pièce courbe, que de scier ces courbes dans de plus grosses pièces. Preuve par l'expérience, vol. VIII, 335 & suiv.

VENT des soufflets. Conduite du vent dans les grands sourneaux à sondre les mines de ser, vol. VIII, 73 & suiv.

Vénus (Planète de) Si Vénus étoit de même densité que la terre, elle se seroit consolidée jusqu'au centre en 2744 ans, restroidie à pouvoir en toucher la surface en 32027 ans, & à la température actuelle de la terre en 69933 ans; mais comme sa densité est à celle de la terre :: 1270 2000, elle ne s'est consolidée jusqu'au centre qu'en 3484 ans $\frac{22}{25}$, restroidie au point d'en pouvoir toucher la surface en 40674 ans, & ensin à la température actuelle de la terre en 88815

ans, vol. IX, 68 & suiv. Recherches sur la perte de la chaleur propre de cette planète, & sur la compensation à cette perte, 97 & suiv. Cette planète jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la terre, dans l'année 91643 de la formation des planètes, ibid. Le moment où la chaleur envoyée par le soleil à Vénus se trouvera égale à la chaleur propre de cette planète, ne se trouvera que dans l'année 175924 de la formation des planètes, 99. Cette planète a été la onzième terre habitable, & la nature vivante y a duré depuis l'année 41969, & y durera jusqu'à l'année 228540 de la formation des planètes, 224 & suiv. La nature organisée, telle que nous la connoissons, est en pleine existence sur la planète de Vénus, 231 & suiv.

Verre (le) pesé chaud couleur de seu, perd en se restroidissant $\frac{1}{570}$ de son poids, vol. VIII, 21. Expériences sur le temps de la consolidation du verre, 30. Il se consolide plus promptement que la sonte de ser, ibid. & suiv.

VIGNES. Quelques moyens d'y prévenir & tempérer les effets de la gelée, vol. IX, 61 & ſ.

Fin de la Table des Matieres.

15 FEB. 1915





TABLE

De ce qui est contenu dans ce Volume.

Suite de la Partie expérimentale,

TREIZIEME MÉMOIRE. Recherches de la cause de l'excentricité des couches ligneuses qu'on apperçoit quand on coupe horizontalement le tronc d'un arbre; de l'inégalité d'épaisseur & du différent nombre de ces couches, tant dans le bois formé que dans l'aubier. Page 5 QUATORZIEME MÉMOIRE. Observations des différens effets que produisent sur les végétaux les grandes gelées d'hiver & les petites gelées du printemps.

PARTIE HYPOTHETIQUE.

PREMIER MÉMOIRE. Recherches sur le refroidissement de la terre & des planètes. 41 SECOND MÉMOIRE. Fondemens des recherches précédentes sur la température des planètes. 234 Table des matieres. Page j & suiv.

Thorp.
15 FEB. 1915



